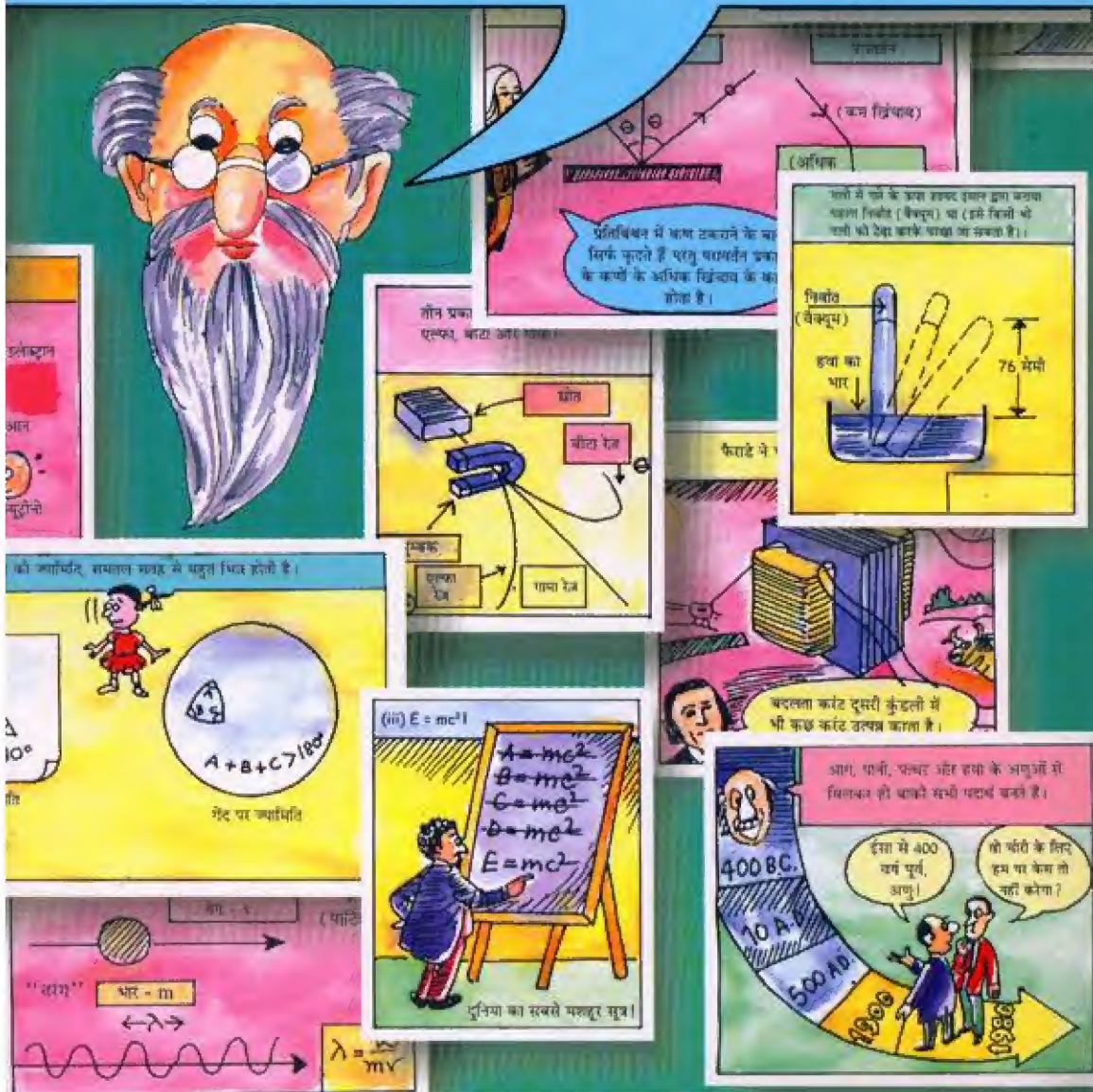


की कहानी

लेखक
धनु पद्मानाभन

चित्रांकन
कीथ फ्रान्सिस

पुनर्चित्रांकन: अविनाश देशपांडे



भौतिकी की कहानी

लेखक
थनु पद्मानाभन

चित्रांकन
कीथ फ्रान्सिस
(पुनर्चित्रांकन : अविनाश देशपांडे)



विज्ञान प्रसार

प्रकाशन :
विज्ञान प्रसार
C-24, कुतुब इंस्टीट्यूशनल एरिया
नई दिल्ली-110016
(पंजीकृत कार्यालय : टेक्नोलॉजी भवन, नई दिल्ली-110016)
फोन : 6864157, 6967532, 6864022 फैक्स : 6965986
ई मेल : Vigyan @ hub.nic.in
इंटरनेट : [http // www. vigyanprasar.com](http://www.vigyanprasar.com)

भौतिकी की कहानी

कापीराइट © थनु पद्मानाभन
© मूल चित्र : कीथ फ्रान्सिस
पुनर्चित्रण : अविनाश देशपांडे
मुखपृष्ठ चित्रांकन : इनोसॉफ्ट सिस्टम्स

“भौतिकी की कहानी” : ‘साइंस एज’ पत्रिका (1984-86) में धारावाहिक—चित्रकथा के रूप में प्रकाशित हुई थी।

ISBN : 81-7480-081-6

भारत में मुद्रित : नागरी प्रिंटर्स, नवीन शाहदरा, दिल्ली-110032

प्राक्कथन

विज्ञान प्रसार का प्रकाशन कार्यक्रम धीरे-धीरे आकार लेता जा रहा है। कुछ शृंखलाएँ प्रकाशित हो चुकी हैं और कुछ को प्रकाशित किया जाना है। विज्ञान प्रसार विभिन्न विषयों जैसे : भारतीय वैज्ञानिक विरासत, वैज्ञानिकों की जीवनी, लोकप्रिय विज्ञान कालजयी कृतियों का पुनर्मुद्रण, स्वास्थ्य, पर्यावरण आदि विषयों पर विभिन्न पुस्तकें प्रकाशित कर चुका है।

इसी कार्यक्रम को नई दिशा देते हुए टी. पद्मानाभन द्वारा लिखित और कीथ फ्रान्सिस द्वारा चित्रित मनोरंजनपूर्ण तरीके से लिखी कॉमिक पुस्तक “भौतिकी की कहानी” प्रकाशित की जा रही है। विज्ञान को मनोरंजन से जोड़कर अनेक लोगों तक पहुँचाया जा सकता है। सरल और मनोरंजनपूर्ण तरीके से विज्ञान की घटनाओं का वर्णन इस पुस्तक में किया गया है। इसमें आर्कमिडीज एवं पाइथागोरस के युग से अभी तक भौतिकी के इतिहास की महत्वपूर्ण घटनाओं को वर्णित किया गया है।

कुछ दशक पहले यह कहानी ‘साइंस एज’ नामक पत्रिका (अब बन्द हो चुकी है) में धारावाहिक के रूप में प्रकाशित हुई थी। इस रूपान्तरण में, सामग्री में कुछ सुधार एवं परिवर्द्धन किया गया है। इसका पुनर्चित्रण श्री अविनाश देशपांडे द्वारा किया गया है। हम श्री अरविन्द गुप्ता के आभारी हैं, जो एक विज्ञान-संचारक हैं और कम-पैसों के लर्निंग-किट बनाने में विशेषज्ञ हैं, और जो इस कॉमिक की सामग्री को पुस्तक रूप में लाए।

हमें आशा है कि हमारे पाठक इस पुस्तक का सहर्ष स्वागत करेंगे।

नयी दिल्ली

विनय बी. काम्बले

कार्यवाहक निदेशक

विज्ञान प्रसार

भौतिकी की कहानी

देखो बेटा!
ये आगे क्या करेंगे?

लेखक: टी. पद्मानाभन
अनुवाद: अरविन्द गुप्ता
मूल चित्र: कौथ फ्रांसिस
पुनर्विचित्रण: अविनाश देशपांडे

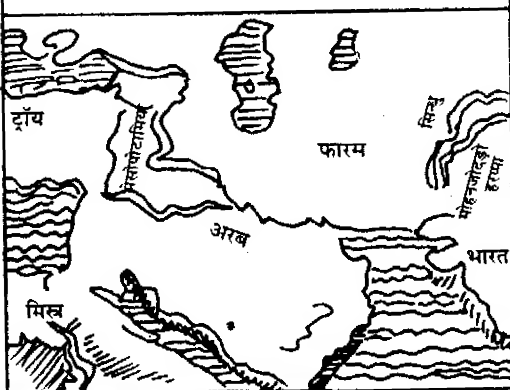
बहुत-बहुत पहले, ईसा से करीब 10,000 वर्ष पूर्व गृहविज्ञान होता था.....



....और यही हाल था समुचित तकनीकों का।



प्राचीन सभ्यताओं ने इंजिनियरिंग की तमाम अवधारणाओं का इस्तेमाल किया था....



तब तक शायद भौतिकी का जन्म नहीं हुआ था। इस वैज्ञानिक तरीके में, चंद नियमों के आधार पर प्रकृति की व्याख्या की जाती है। भौतिकी यूनानियों के समय में ही आई।

यूनान में कई दार्शनिक और चिंतक पैदा हुए : उनमें एक था पाईथागोरस (582-497 ई.पू.)...



.... जिसने तारों को झंकार कर संगीत के कई प्रयोग किए। जब दो तारों क और ख की लंबाईयों के बीच 2:3 या 1:2 का सरल अनुपात होता था तब मधुर धुन निकलती थी



परंतु अनुपात ज्यादा जटिल होने से धुन कर्कश हो जाती थी।



जीनो, पाईथागोरस का समकालीन था। उसने लगभग सिद्ध कर दिया था कि गति असंभव है (जीनो का विरोधाभास)।



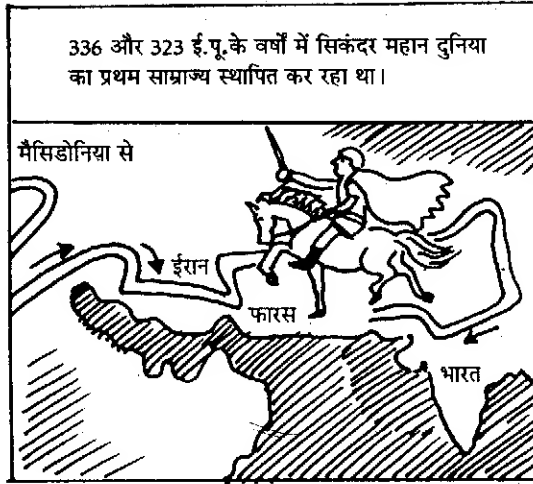
मान लो एचलिस और एक कछुए के बीच रेस होती है। शुरू में कछुआ दस क्यूबिट आगे होता है। जब तक एचलिस इस दूरी को पूरा करेगा उतनी देर में कछुआ थोड़ा और आगे बढ़ जाएगा। जब तक एचलिस वहां पहुंचेगा, कछुआ कुछ और आगे सरक जाएगा। इसलिए एचलिस कछुए को कभी भी पकड़ नहीं पाएगा।



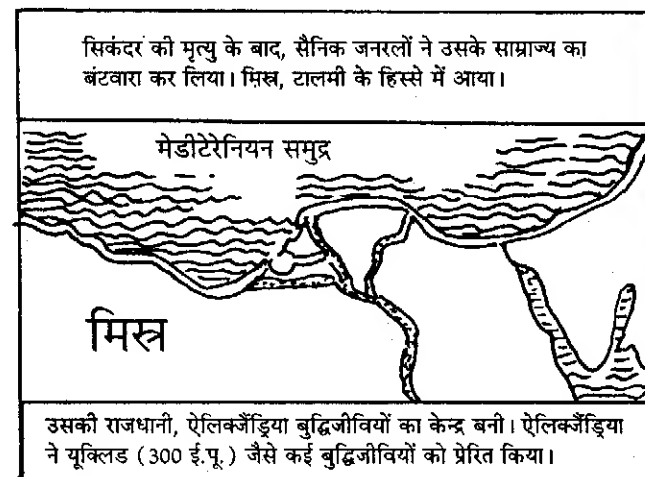
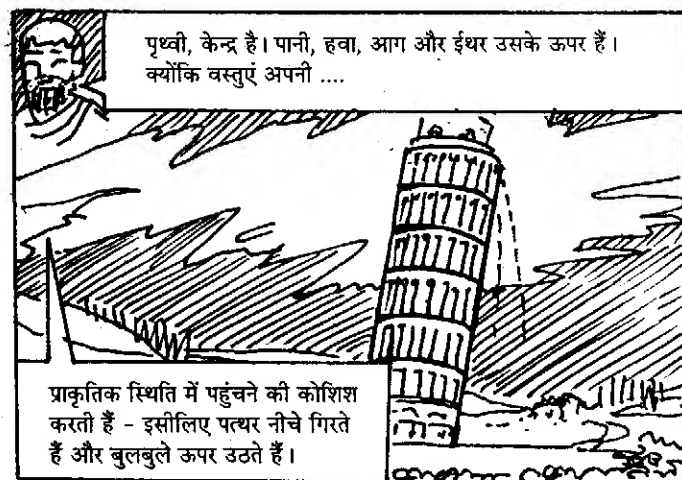
डेमोक्रेटस (400 ई.पू.) ने जीनो के विरोधाभास को हल करने की चेष्टा की - सुझाया कि पदार्थ को अनंत बार नहीं बांटा जा सकता।



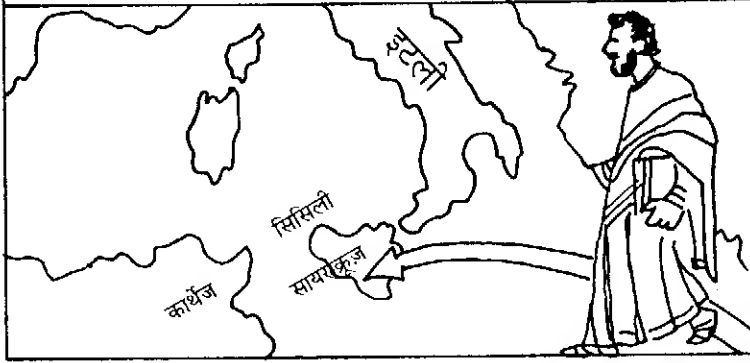
लगभग 400 ई.पू.



लगभग उसी समय, सिकंदर का गुरु अरस्तू (384-322 ई. पू.) ज्ञान का साम्राज्य स्थापित करने का प्रयास कर रहा था।



ऐलिक्जेंड्रिया में अपनी शिक्षा पूरी करने के बाद आर्किमिडीज अपने शहर सायराकूज वापस लौटा, जहां वो हेरन के शाही संरक्षण में रहा।

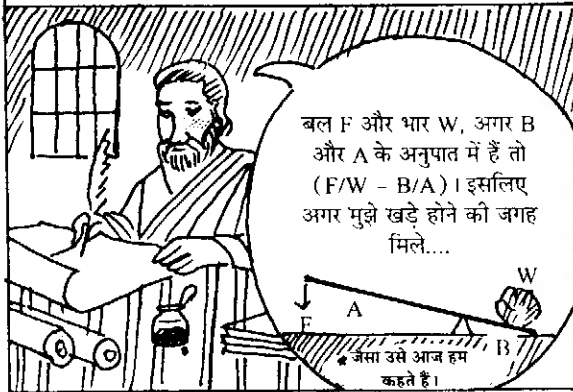


“तैरती वस्तुओं” पर उनका नियम और “यूरेका” की कहानी बहुत मशहूर है इसीलिए उसे यहां नहीं दिया जा रहा है।



* आर्किमिडीज की पुस्तक का नाम।

उसने ही सबसे पहले समतलों के संतुलन* वाली अपनी पुस्तक में, स्थैतिकी (स्टैटिक्स) के नियम विकसित किए।



* जैसा उसे आज हम कहते हैं।



हा! हा!
यह तो बड़ी भारी डोंग है।
पहले जरा एक पानी के जहाज को तो हिला कर दिखाओ।

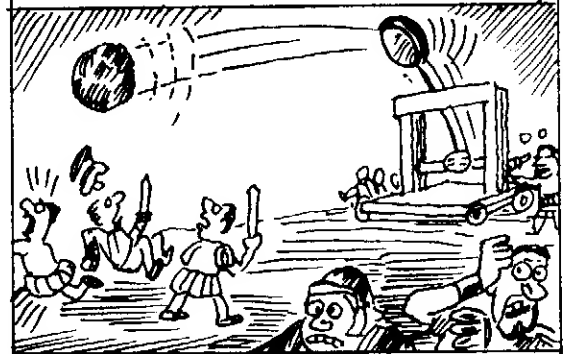
कहानी के अनुसार आर्किमिडीज ने वाकई, लीवर और घिरनियों से, एक भेड़ को पानी से बाहर किनारे तक खींचा।



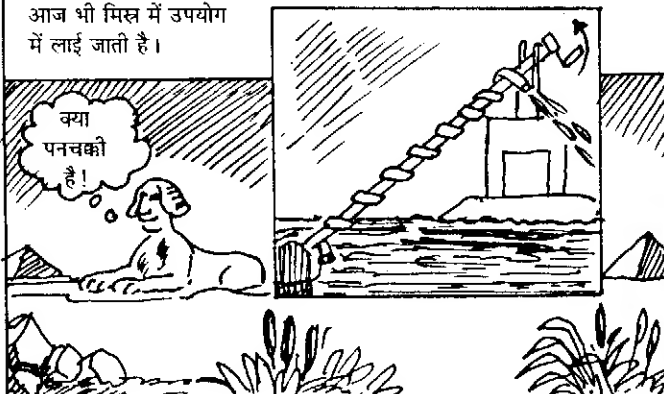
*पहला उदाहरण जहां, भौतिकी के अग्रणी ज्ञान को, युद्ध में, फायदे के लिए काम में लाया गया।

हेरन के बाद उसका पोता हिरोनिमस गद्दी पर बैठा। दूसरे प्यूनिक युद्ध (218 ई.पू.) के दौरान, कार्थेज में हनीबॉल के सैनिकों की सफलता देखकर, हिरोनिमस ने रोम के साथ अपने संबंध तोड़ लिए और कार्थेज के साथ जा-मिला। इस वजह से रोम ने सायराकूज को आकर घेर लिया।

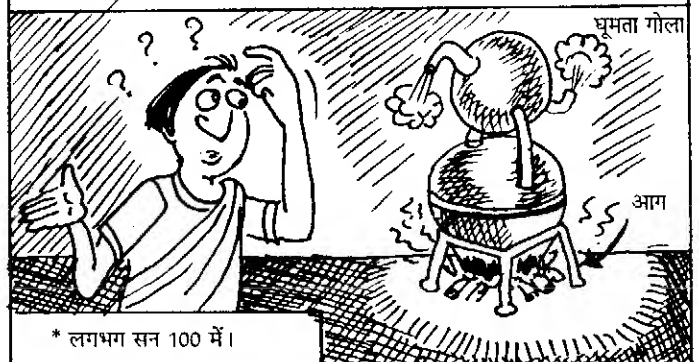
कहा जाता है कि आर्किमिडीज द्वारा बनाई गई युद्ध मशीनों के कारण ही रोमन जनरल मार्सीलस, दो साल तक कुछ नहीं बिगाड़ सका।



अंत में रोम ने सायराकूज पर कब्जा किया और एक सिपाही ने आर्किमिडीज को मार डाला। आर्किमिडीज ने एक पनचक्की का भी आविष्कार किया था जो आज भी मिस्र में उपयोग में लाई जाती है।



30 ई.पू. तक मिस्र की शान-शौकत खत्म हो चुकी थी और वो रोम का एक सूबा बन चुका था। एक और प्रतिभावन इंसान जो वहां पैदा हुआ वो था हेरो* जिसने सबसे पहला भाप का इंजन बनाया।

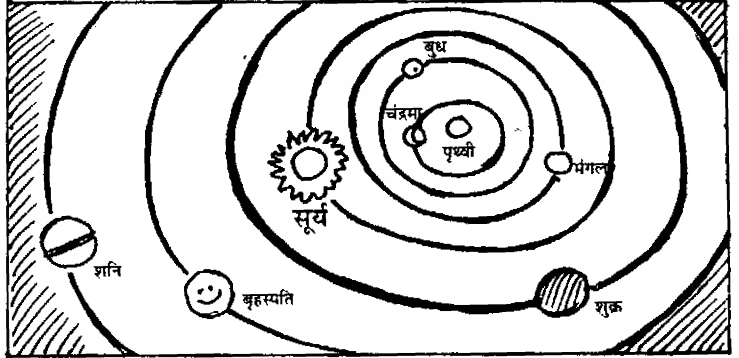


* लगभग सन 100 में।

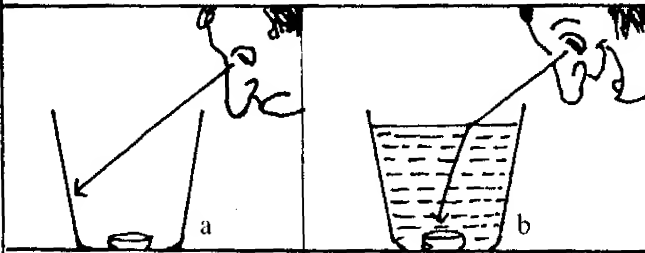
उसने एक साईफन भी बनाया और यांत्रिकी पर पुस्तकें लिखीं।
दृष्टि पर उसके विचार उस समय की मान्यताओं को प्रतिबिंबित करते थे।



एक और महान ऐलिकजैडियन था - टालमी (सन 127-151) जो मानता था कि ब्रह्मांड गोल-चक्रों का बना है और पृथ्वी उसके केंद्र में है। हमें अब मालूम है कि यह धारणा गलत थी।

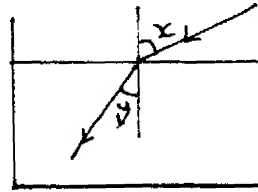


उसने प्रकाश पर भी काफी शोध किया, खासकर परावर्तन (रिफ्लेक्शन) की प्रक्रिया पर।



आप दूसरे गिलास में सिक्के को परावर्तन के कारण ही देख पाएंगे। प्रकाश, पानी की सतह पर करते समय मुड़ जाता है।

टालमी ने कई प्रयोग किए और बारीकी से x और y के कोणों को नापा....



x	y
10°	8°
40°	29°
50°	35°
80°	50°

..... परंतु वो x और y को जोड़ने वाले सूत्र तक नहीं पहुंच सका।

इसके नियम में $\sin x$ (ज्या x) $\sin y$ (ज्या y) एक स्थिरांक है। अब इसे स्नेल के नियम से जाना जाता है।



टालमी के बाद यूरोप में काफी उथल-पुथल हुई। रोम का साम्राज्य ढह गया और धराशाही राज्य ही बचे।



अरे! यह क्या हो रहा है?

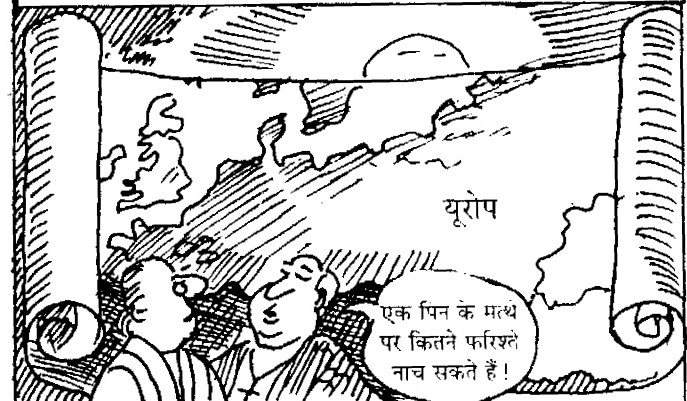


चुप! हम अंधकाल में हैं!

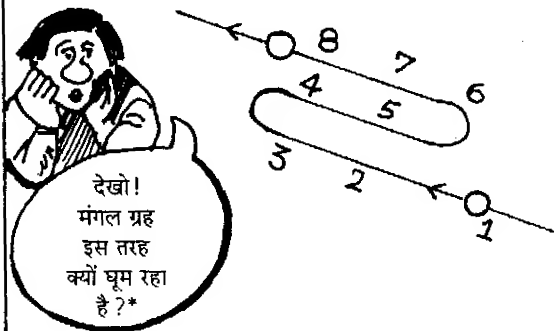


अरबी कबीलों ने बाइटेन्टियम साम्राज्य पर धावा बोला और 640 ईसवी में मिस्र पर कब्जा किया। उन्होंने यूनानी-विज्ञान का संरक्षण किया और उसे नवजाग्रत यूरोप में प्रसारित किया।

यह नवजागरण, दरअसल विज्ञान के लिए पुनर्जन्म नहीं था। उस समय यूरोप पर तो धार्मिक कठमूढ़ ही हावी थे।



नवजागरण युग के बाद, धार्मिक निष्ठाओं ने उत्सुकता और प्रश्न पूछने को कतई बढ़ावा नहीं दिया....



बुध ग्रह हमें अपने सिर के एकदम ऊपर क्यों नहीं दिखाता है?*



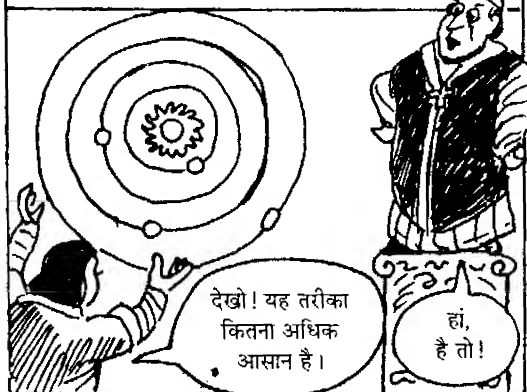
* टालमी के ब्रह्मांड दर्शन में, इन प्रश्नों के कोई सरल उत्तर नहीं थे।

उसके बाद एक आदमी आया....

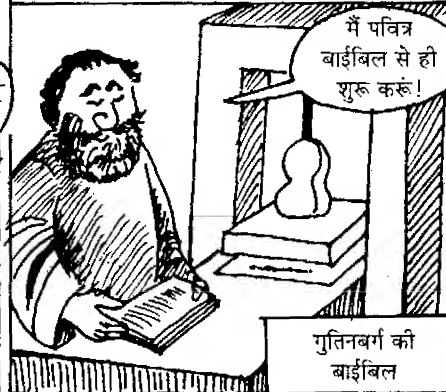


..... निकोलस कोपरनिकस (1473-1543)

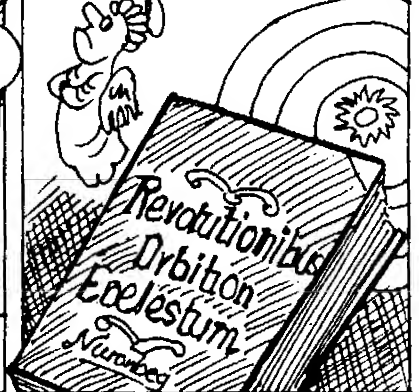
....जिसने सूर्य पर रोक लगाई और पृथ्वी को घुमाया!



गुतिनबर्ग ने इससे करीब 100 साल पहले छपाई मशीन ईजाद की थी।



कोपरनिकस के "अधार्मिक" मत 1543 ईसवी में छपे....



परंतु निकोलाई ने अपनी किताब में कहा है कि उसका वास्तविकता से कुछ लेना-देना नहीं है।

लगता है उसके संपादक ने इसे जोड़ दिया है।

इस सबके बावजूद कुछ लोगों ने तुरंत, कोपरनिकस के मॉडल को स्वीकार लिया....

मैं अब चीजों का बेहतर अनुमान लगा सकता हूं।



राइनोल्ड (1511-1553) ने सन 1551 में, "ग्रहों की स्थितियों की प्रशियाई तालिकाएं" छपाई।

.... और फिर कुछ लोगों ने, समझौते की बातें कीं।

ग्रहों को सूर्य की परिक्रमा लगाने दो, पर सूर्य को पृथ्वी के चारों ओर घूमने दो। इससे सब खुश होंगे?

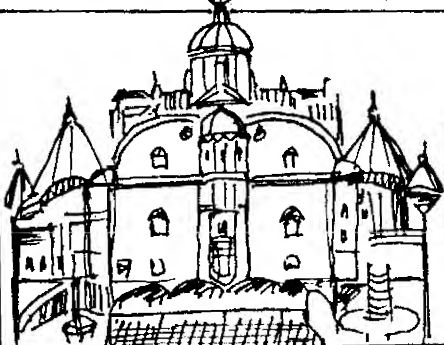
नहीं!



टाइको ब्राहे (1546-1601)

जे. केप्लर (1571-1680)

विडम्बना ये है कि टाइको ने निरीक्षण, हवीन, डेनमार्क में स्थित उसकी निजी वेधशाला में किए थे।



उनसे साफतौर पर, कोपरनिकस के मॉडल को समर्थन मिलता था।

टाइको ने एक नए तारे (सुपरनोवा) को जलते हुए देखा (सन 1572)।



और एक पुच्छल तारे (कॉमेट) को उसकी लंबी अंडाकार कक्षा में देखा।



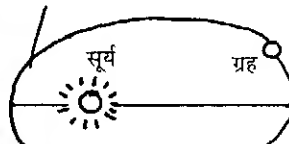
परंतु "यूनानी भौतिकी" के सामने सबसे बड़ी चुनौती टाईको के छात्र ने पेश की।



जोहान केप्लर
(1571-1630)

टाईको के आंकड़ों के गहरे विश्लेषण के बाद ही केप्लर ने ग्रहों के गति से संबंधित अपने तीन नियम बनाए।

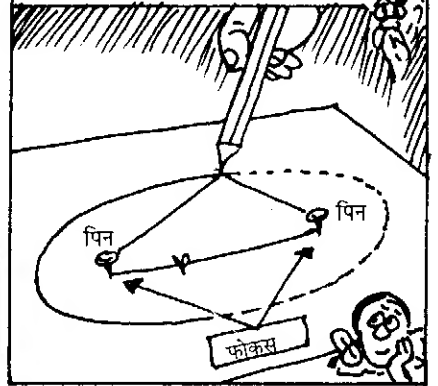
ग्रहों की कक्षाएं (ऑरबिट्स) दीर्घ वृत्ताकार होती हैं और सूर्य उनके केन्द्र में होता है।



पहला नियम (1606 ई.)

उहरे! यह दीर्घ वृत्ताकार, केन्द्र किस बला का नाम है?

दीर्घवृत्त (इलिप्स) को आसानी से एक पेंसिल, डोरी और दो पिनों (जो केन्द्र में होंगी) से बनाया जा सकता है।



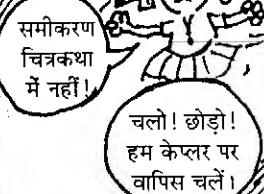
यह एक खंड है जो किसी शंकु को कोण पर काटने से मिलता है। दीर्घ वृत्ताकार, के अलावा....

मैंने जो काटा, उसे देखो?

दीर्घ वृत्ताकार



.... इसे समीकरण से दर्शाया जा सकता है।

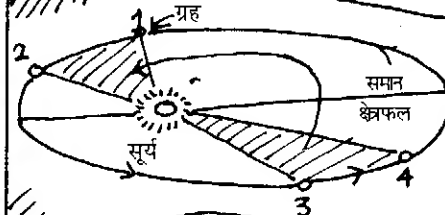


समीकरण चित्रकथा में नहीं!

चलो! छोड़ो! हम केप्लर पर वापिस चलें।

दूसरा नियम (1609 ई.)

सूर्य और ग्रह को जोड़ने वाली रेखा, समान समय खंडों में समान क्षेत्रफल तय करती है।

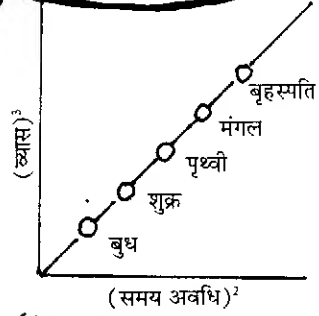


इसलिए उसे 1 से 2 तक जाने में, उतना ही समय लगता है जितना 3 से 4 तक जाने में। जब ग्रह सूर्य के पास होता है तब उसकी गति अधिक तेज होती है!

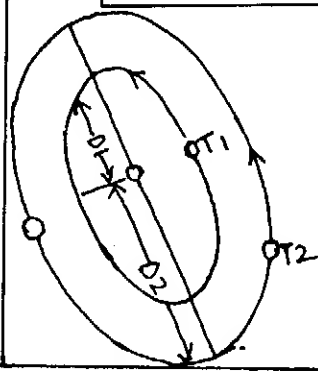
केप्लर ने इन दोनों नियमों को अपनी पुस्तक "एस्ट्रोनोमिया नोवा" में छपा। तीसरा नियम उनकी पुस्तक "हारमनी आफ द वर्ल्ड्स में छपा" (1619) - यह पुस्तक रहस्यवाद से भरी है।



कक्षाओं की समय अवधि के वर्ग, कक्षा के अर्ध-व्यास के घन के अनुपात में होते हैं।

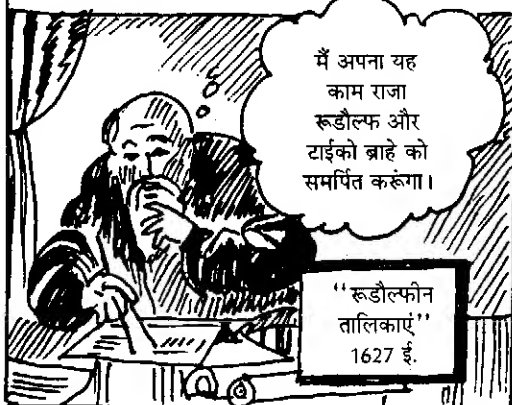


केप्लर अपने नियम को सरल भाषा में पेश नहीं कर पाया। देखो, अगर दो ग्रह हैं जिनकी समय अवधि T1 और T2 है और उनकी दूरियां D1 और D2 हैं तो....



$$\frac{D_1^3}{D_2^3} = \frac{T_1^2}{T_2^2}$$

इससे ग्रहों की स्थितियों का अनुमान सही तरीके से लगाया जा सकेगा।

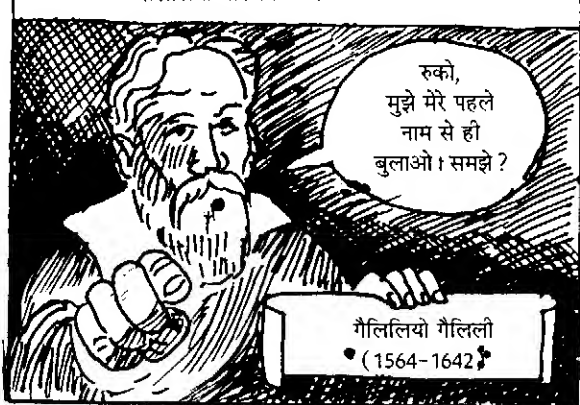


मैं अपना यह काम राजा रूडोल्फ और टाईको ब्राहे को समर्पित करूंगा।

"रूडोल्फिन तालिकाएं"
1627 ई.

यूनानियों के समय से अब तक काफी विकास हुआ है। सितारों के बारे में हमारा ज्ञान बढ़ा है। हमें इतना पता था कि ग्रह और तारे चलते हैं। परंतु वे क्यों चलते हैं? इसका पता अभी लगाना था।

गति के नियमों को बनाने में पहला कदम गैलिलियो गैलिली ने लिया।



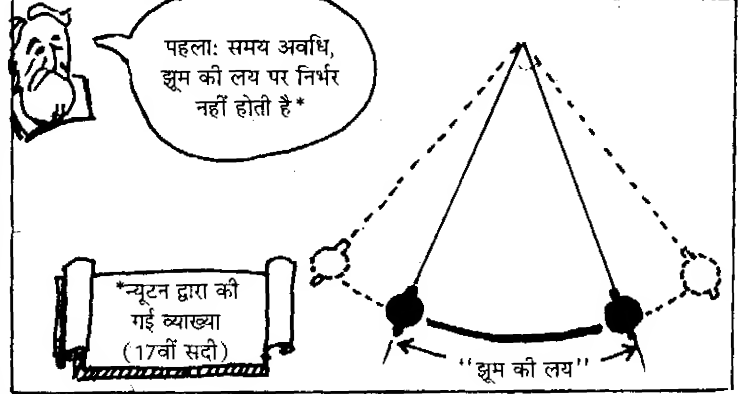
रुको, मुझे मेरे पहले नाम से ही बुलाओ! समझे?

गैलिलियो गैलिली
(1564-1642)

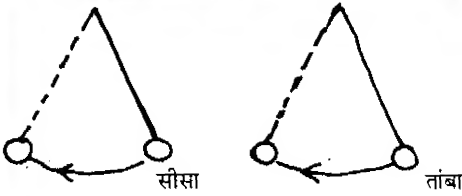
गैलिलियो, केप्लर का समकालीन था। उसे धर्म में बहुत यकीन नहीं था। एक दिन चर्च में एक हिलते झाड़ू-फानूस की ओर उसका ध्यान आकर्षित हुआ।



इससे उसने दोलक के बारे में दो महत्वपूर्ण अवलोकन नोट किए।



दूसरा: दोलन की अवधि, लोलक (बॉब) के भार पर निर्भर नहीं होती*

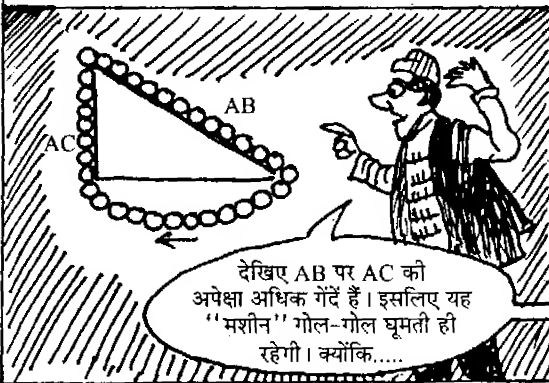


* आइंस्टीन (20वीं सदी) द्वारा इसकी "सही" व्याख्या की गई।

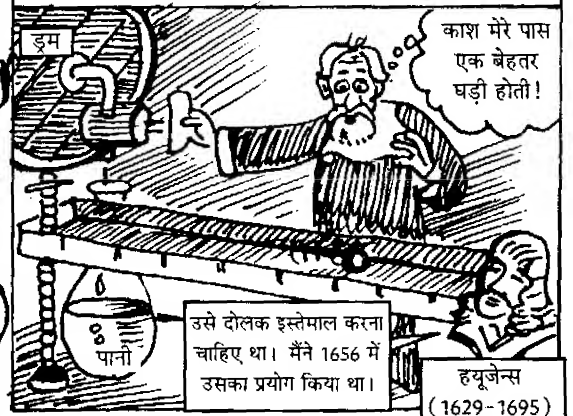
उसे यह भी पता था कि अगर दो, अलग-अलग भारों को, एक ही ऊंचाई से गिराया जाए तो वे एक-ही समय पर, जमीन से आकर टकराएंगे।



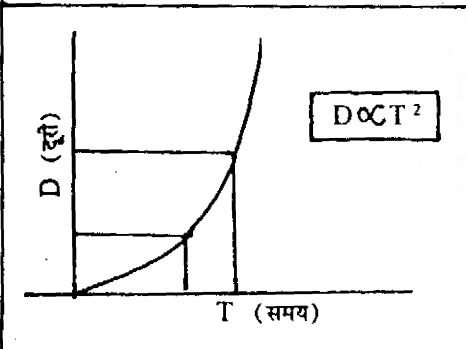
साईमन स्टेविनस, एक अन्य समकालीन था। उसने दिखाया कि झुके तल पर पृथ्वी का आकर्षण कुछ कम होता है।



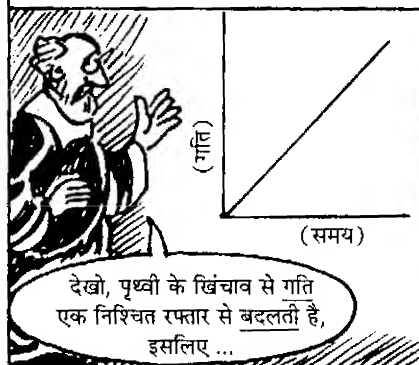
गैलिली ने झुके तल द्वारा वस्तुओं पर गति संबंधी अध्ययन किए।

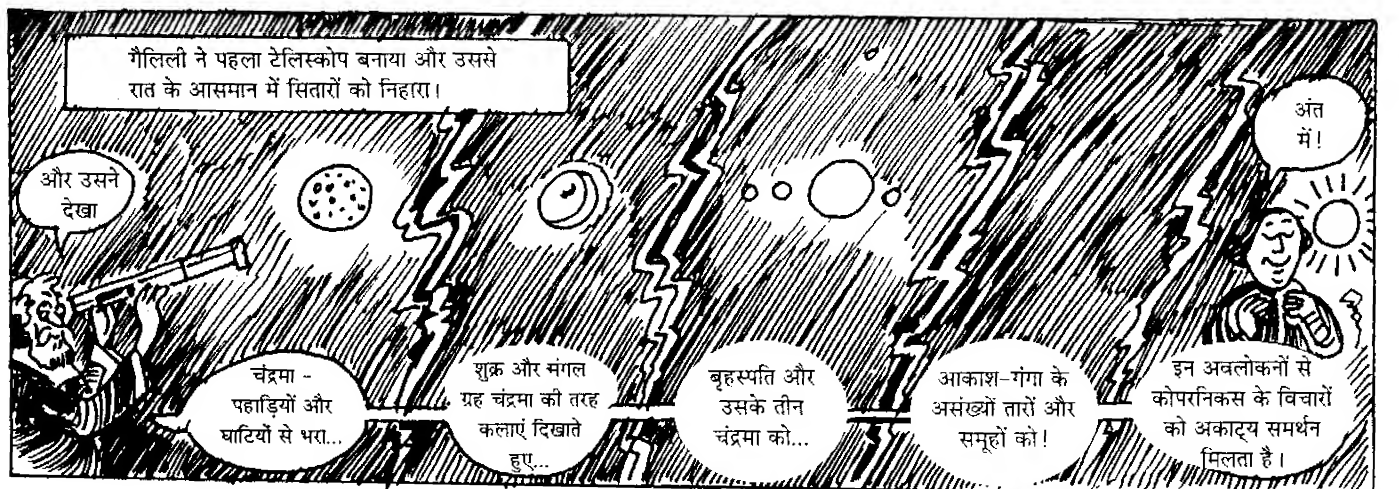
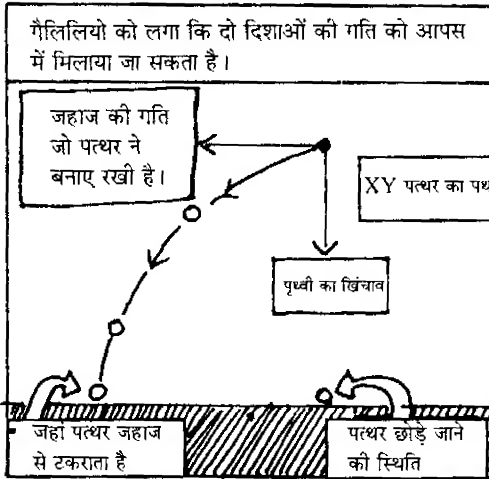
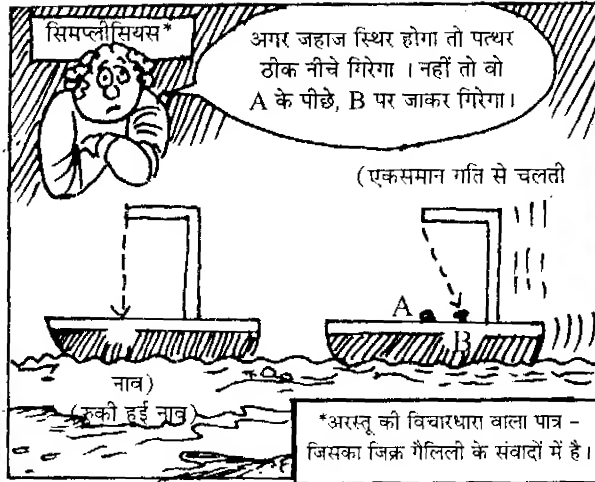


गैलिली ने पाया कि एक लुढ़कती गेंद द्वारा तय की गई दूरी, समय अवधि के वर्ग के साथ बढ़ती है....



..... जबकि गति में केवल एकघाती (लीनियर) बढ़त होती है।





जहाँ एक ओर
यांत्रिक
विज्ञान तेजी
से आगे दौड़
रहा था
वहीं
चुम्बकत्व
और प्रकाश
संबंधी विज्ञान
कछुए की
चाल से रेंग
रहा था

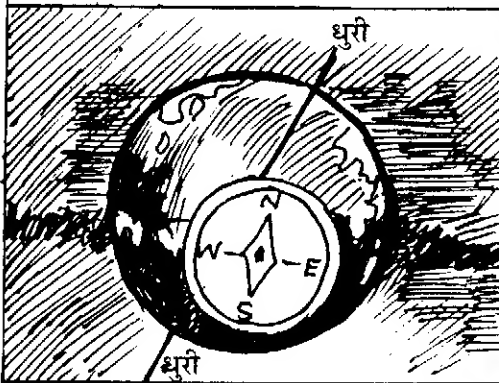
प्राकृतिक चुम्बकों (लोडस्टोन) से चीन के खदान मजदूर,
प्राचीन जमाने से वाकिफ थे (2500 ई.पू.)।



चुम्बकत्व को हमेशा से ही एक गुप्त और
रहस्यमय विज्ञान समझा गया।



चुम्बकों का "उत्तर" की ओर इंगित करने
वाला गुणधर्म सबसे पहले किसने खोजा,
यह आज भी किसी को नहीं पता।



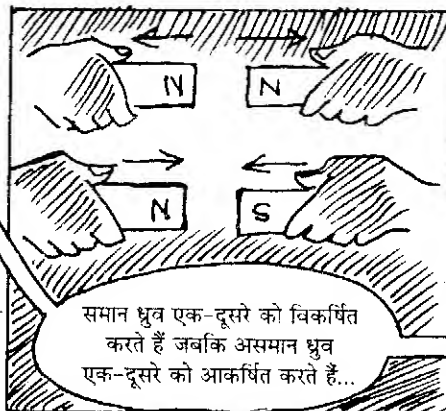
परंतु 900 ई.पू. से ही लोग, चुम्बकीय
सुईयों को, तूफानी समुद्रों में, दिशा
खोजने के काम में ला रहे थे।



कई लोगों को चुम्बकीय बल एकदम
रहस्यमय लगता था....



पेरिगरिनस नामके फ्रेंच इंजिनियर ने शायद चुम्बकों पर सबसे पहले वैज्ञानिक प्रयोग किए। उसने चुम्बकों के कुछ बहुत ही महत्वपूर्ण गुणधर्म नोट किए:



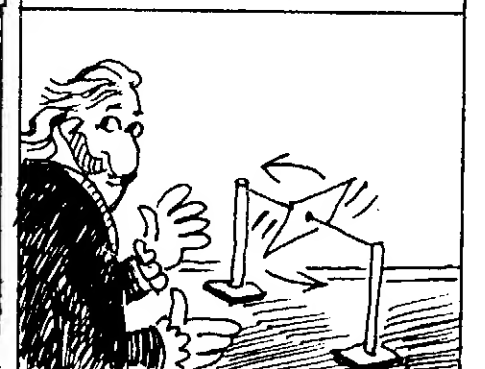
चुम्बक "उत्तर" की ओर मुंह क्यों करते हैं
इस बारे में उसकी व्याख्या गलत थी!



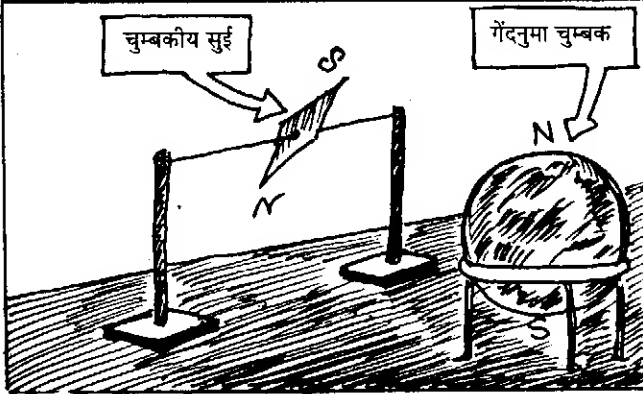
इस स्थिति में आकर मामला बहुत सालों
तक यानि विलियम गिल्बर्ट (1544 - 1603)
के समय तक लटका रहा



उसने पाया कि जब चुम्बकीय सुई को
खड़ी अक्ष पर घूमने का मौका मिलता है
तो वो पृथ्वी की ओर "झुक" जाती है।



चुम्बकीय सुई को एक गेंदनुमा चुम्बक के पास रखने पर भी लगभग वैसा ही "झुकाव" देखा जा सकता है।



इन सब तथ्यों के आधार पर गिल्बर्ट ने सुझाव दिया कि पृथ्वी खुद एक बहुत बड़ी चुम्बक है!



एक बात लोग यूनानियों के युग से ही जानते थे कि अगर अम्बर को रगड़ा जाए तो उसकी ओर तिनकों के छोटे टुकड़े आकर्षित हो जाते हैं।

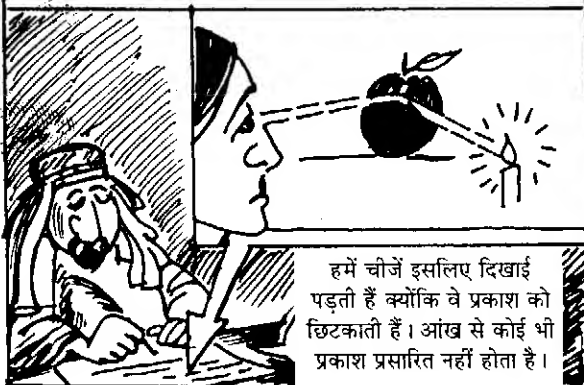


....गिल्बर्ट ने इस गुणधर्म को कई अन्य पदार्थों में भी पाया। उसने इन्हें "इलेक्ट्रिक्स" का नाम दिया।

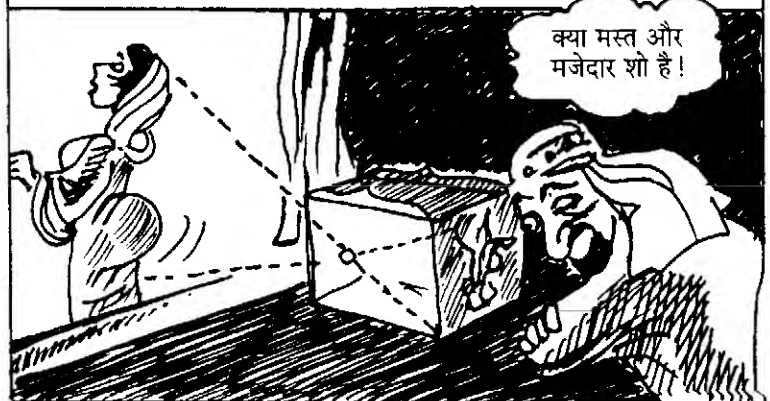
भौतिकी की एक और शाखा थी - ऑप्टिक्स, यानि प्रकाश, जिसमें कुछ विकास हो रहा था। अल हाजेन (965-1039) एक रंगीली जिंदगी बिता रहा था...



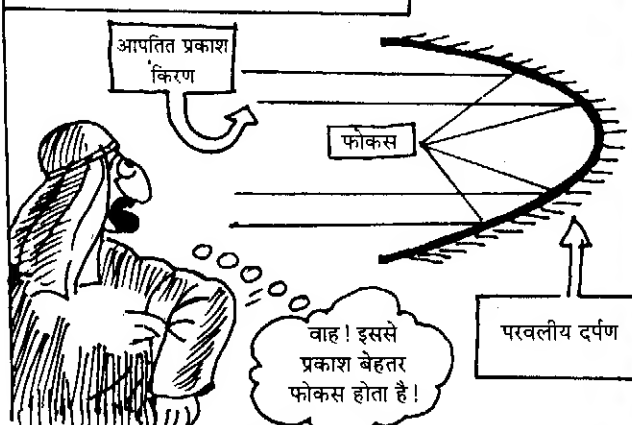
अल हाजेन ने पागल हो जाने का बहाना तो बनाया, पर वो छिपकर प्रयोग करता रहा!



उसने एक पिन-होल कैमरा भी बनाया....



....और परवलय के आकार के दर्पण बनाए!



अल हाजेन ने लेंसों के अलावा परावर्तन (रिफ्लेक्शन) और प्रतिबिम्बन का भी अध्ययन किया। परंतु वह टेलिस्कोप ईजाद करने में असफल रहा!



अपने अंतिम दिनों में गैलिलियो का एक बहुत ही काबिल सेक्रेटरी था....



ई. टोरिसिली (1608-1647)

टोरिसिली, पिस्टन किस प्रकार काम करता है उससे बहुत प्रभावित हुआ।



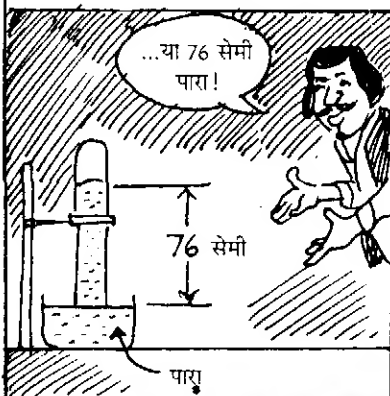
जैसे ही मैं पिस्टन अंदर खींचता हूँ वैसे ही पानी अंदर आता है....

....पर इसके लिए नली बहुत लंबी नहीं हो सकती है!

33 फीट

1 फुट = 30.5 सेमी

उसने सोचा कि हवा के भार के कारण ही 33 फीट पानी के कालम को सहारा मिलता है।

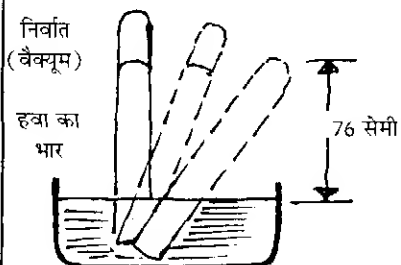


...या 76 सेमी पारा!

76 सेमी

पारा

नली में पारे के ऊपर शायद ईसान द्वारा बनाया पहला निर्वात (वैक्यूम) था (इसे किसी भी नली को टेढ़ा करके परखा जा सकता है)।



निर्वात (वैक्यूम)

हवा का भार

76 सेमी

ऑटो गुयरिक (1602-1686) उनके समकालीन थे। उन्होंने पहला हवा पम्प बनाया।



निर्वात में मोमबत्ती नहीं जल सकती।



न ही निर्वात में ध्वनि प्रसारित की जा सकती है।

इसे बेल-जार कहेंगे!

उसका सबसे महत्वपूर्ण प्रयोग निर्वात की शक्ति को दिखाता है। इसमें दो अर्ध-गोलों को निर्वात द्वारा एक-दूसरे से विपकाया जाता है। दो घोड़ों की टीमें भी अर्ध-गोलों को अलग-अलग करने में विफल होती हैं।



मैगडीबर्ग (1654)

इन्हीं विचारों को ब्लेज पास्कल (1623-1662) ने आगे बढ़ाया। पास्कल बचपन से ही कुशाग्र था।



देखो! वो पागल पास्कल जा रहा है।

वो देखने में कितना प्यारा है।

पास्कल जब 16 साल का था तो उसने शंकु के कटानों के ऊपर एक निबंध लिखा और 19 वर्ष की उम्र में दुनिया की पहली कैल्क्युलेटिंग मशीन बनाई।



देखो पापा, यह जोड़-घटा सकती है!

हैं तो पागल, फिर भी काम का है।

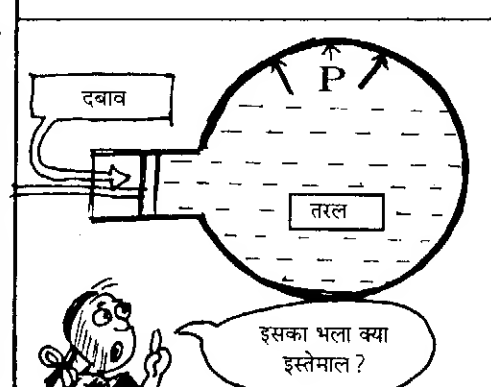
पास्कल ने संभावना के सिद्धांतों की नींव रखी। आगे जाकर इसका भौतिकी में बहुत अधिक उपयोग हुआ।



एकदम अनिश्चित स्थितियों में भी संतोषजनक जानकारी प्राप्त की जा सकती है।

शायद!

उसने यह भी पाया कि किसी तरल पर लगा दबाव बिना कम हुए प्रसारित होता है।

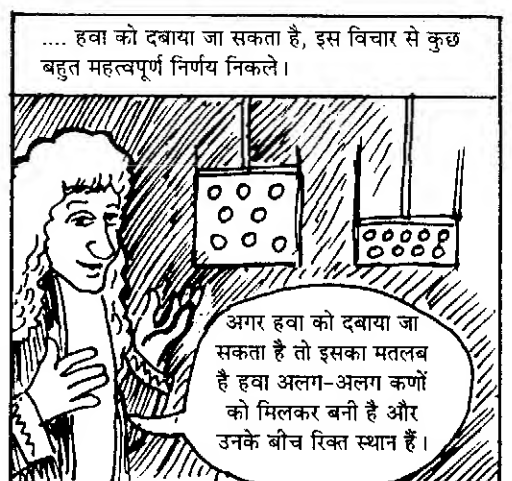
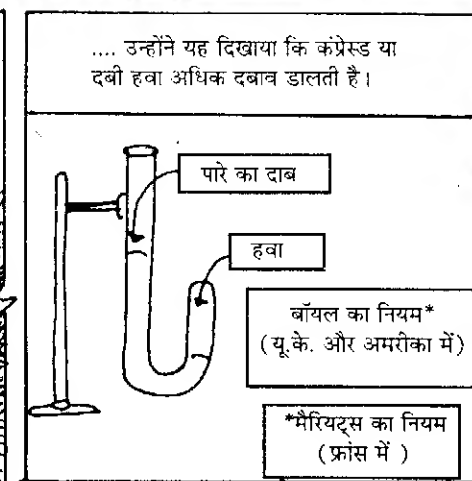
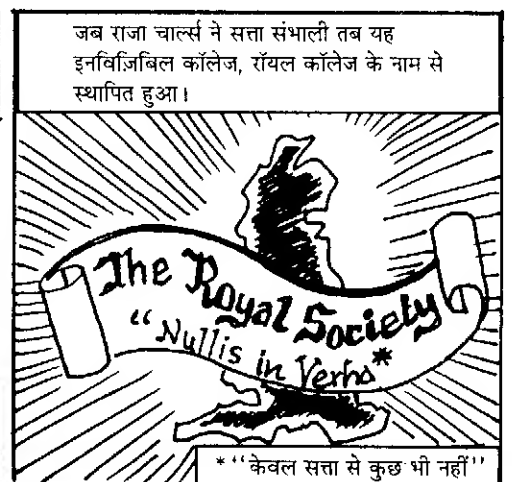
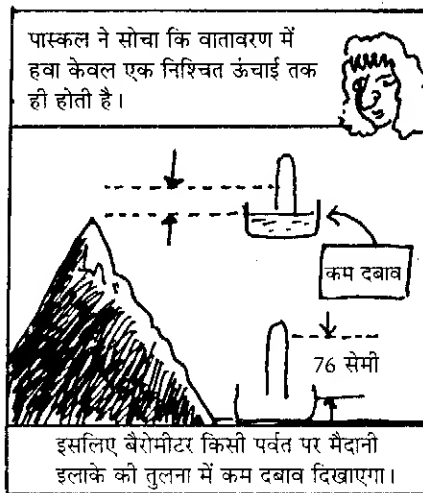


दबाव

P

तरल

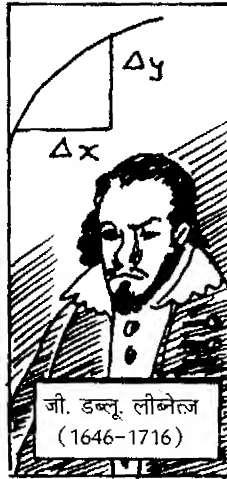
इसका भला क्या इस्तेमाल?



17 वीं शताब्दी के उत्तरार्ध में यूरोप में उच्च-कोटि के वैज्ञानिकों की एक पूरी जमात थी...



सी. ह्यूजेन्स (1629-1716)



जी. डब्लू. लीबनेज़ (1646-1716)

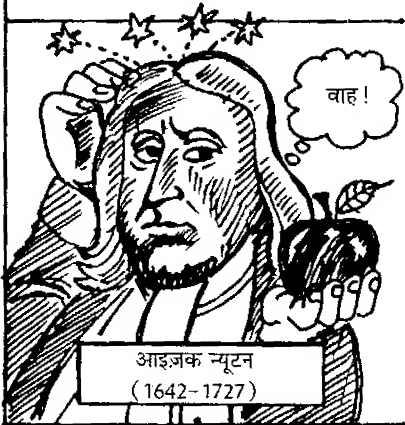


आर. हुक (1635-1703)



ई. हैली (1636-1742)

.... परंतु उनमें से एक महान सम्राट था....



आइज़क न्यूटन (1642-1727)

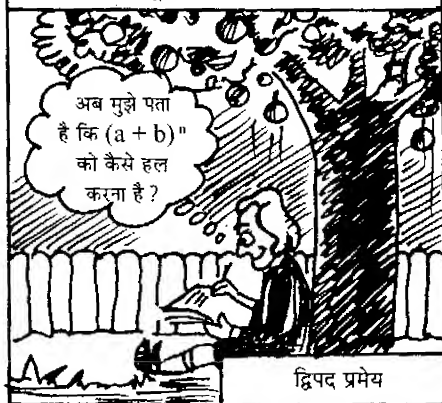
न्यूटन का जन्म क्रिस्मस वाले दिन हुआ। बचपन में उसका लालन-पालन उसके दादा-दादी ने किया....



उसने ट्रिनिटी कॉलेज, केम्ब्रिज से स्नातक की डिग्री ली (1665) और फिर महामारी (प्लेग 1666-67) से बचने के लिए अपनी मां के फार्म पर शरण ली।



शिक्षण संस्थाओं में शिक्षा पूरी करने पर उसकी प्रतिभा फली-फूली।



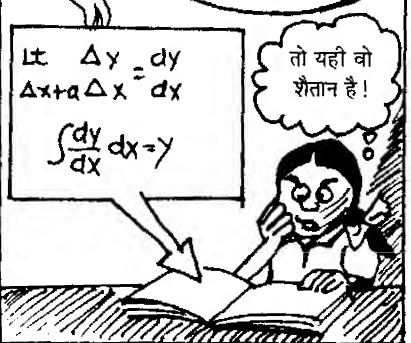
द्विपद प्रमेय

'द्विपद प्रमेय' के नियम के द्वारा आप निम्न प्रश्नों की गणना कर सकते हैं, जैसे...

$$\begin{aligned}(a+b)^1 &= a+b \\ (a+b)^2 &= a^2+2ab+b^2 \\ (a+b)^3 &= a^3+3a^2b+3ab^2+b^3 \\ (a+b)^4 &= a^4+4a^3b+6a^2b^2+4ab^3+b^4\end{aligned}$$

बड़ा काम है!

उसने अत्यंत सूक्ष्म संख्याओं से शुरू कर अंत में "कैलक्युलस" की रचना की।



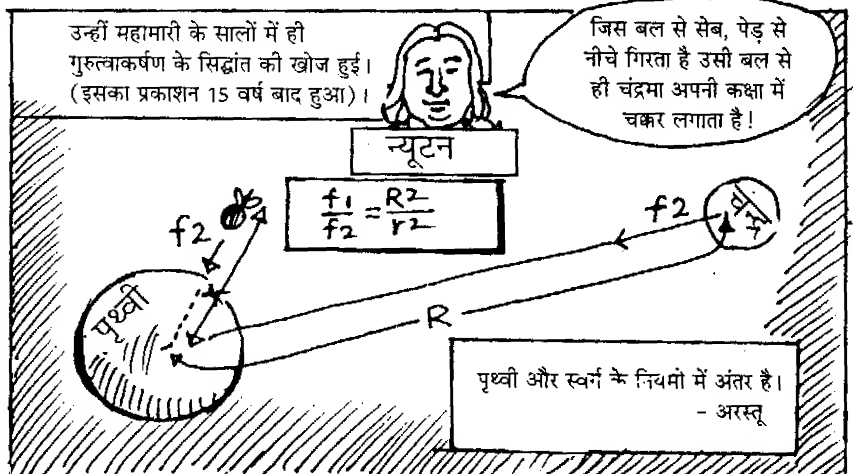
ब्रिटेन

मैं माफी चाहता हूँ, पर मैंने भी कैलक्युलस विकसित किया है।



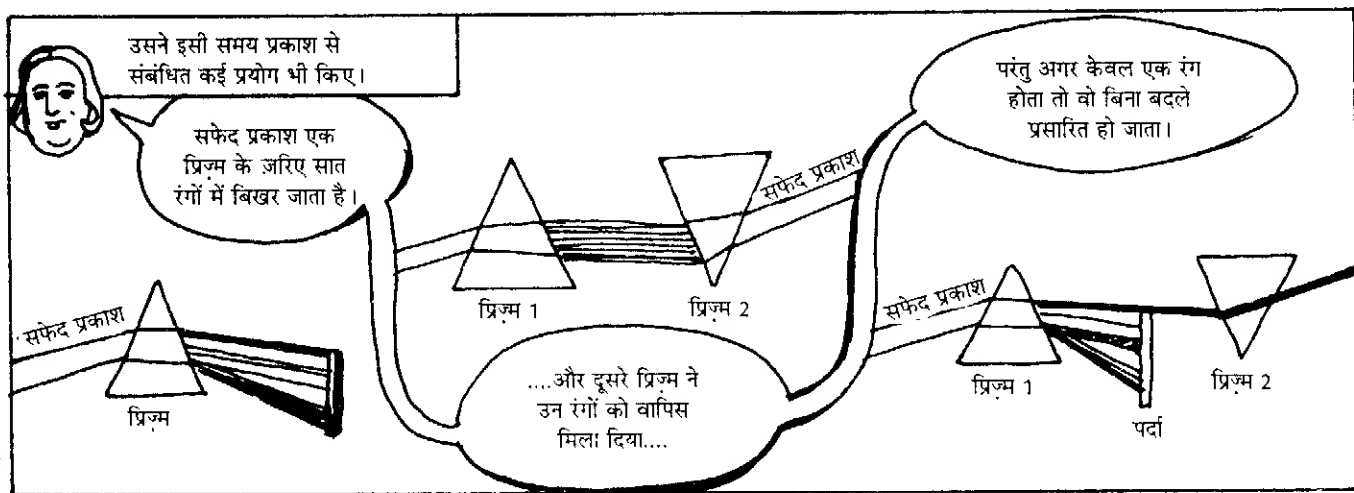
जर्मनी

उन्हीं महामारी के सालों में ही गुरुत्वाकर्षण के सिद्धांत की खोज हुई। (इसका प्रकाशन 15 वर्ष बाद हुआ)।

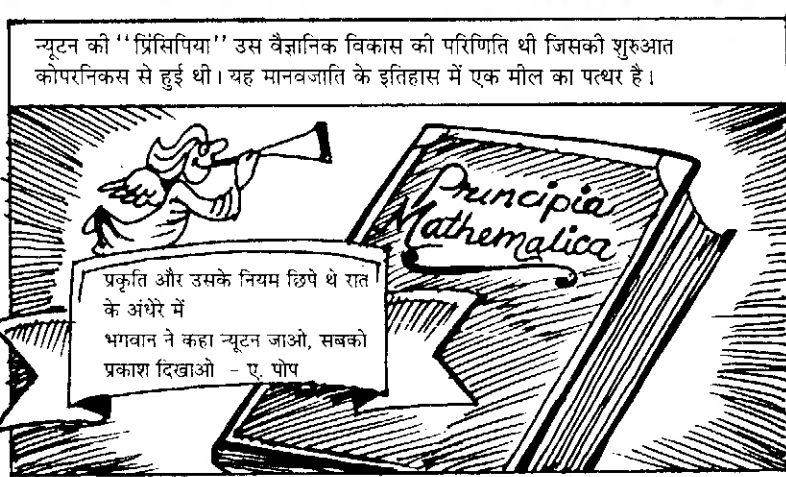
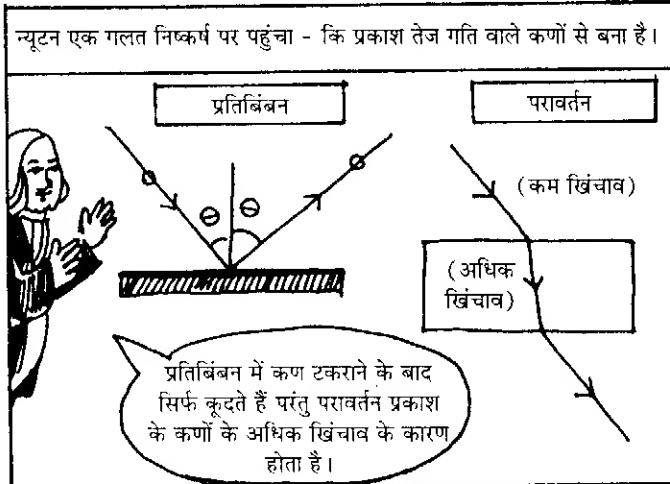


जिस बल से सेब, पेड़ से नीचे गिरता है उसी बल से ही चंद्रमा अपनी कक्षा में चक्कर लगाता है!

पृथ्वी और स्वर्ग के नियमों में अंतर है। - आरस्तू



इन प्रयोगों से न्यूटन को बहुत सम्मान और प्रसिद्धी मिली (केम्ब्रिज की प्रोफेसरशिप 1669 में, और एफ.आर.एस. 1672 में)। साथ में उसके कई आजीवन दुश्मन भी बने, मिसाल के लिए हुक।



अपनी पुस्तक
“प्रिंसिपल्स
ऑफ नैचुरल
फिलासिफी”
में न्यूटन ने
पूरे यांत्रिक
ब्रह्मांड को
समझने के
लिए एक
समग्र प्रणाली
गढ़ी थी।

न्यूटन ने गैलेली की संकल्पनाओं को ठोस नियमों का रूप दिया।

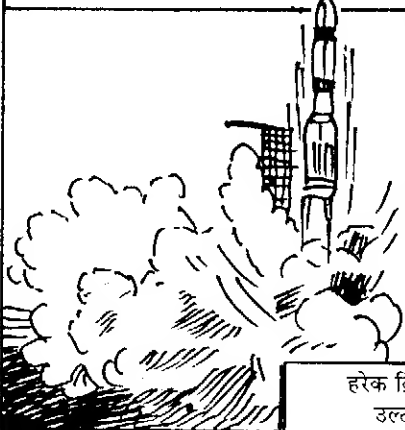


दूसरा नियम: त्वरण = बल / भार

तुम लेट हो गए
हो... जाओ।



और तीसरा प्रसिद्ध नियम जिसमें ऊपर....

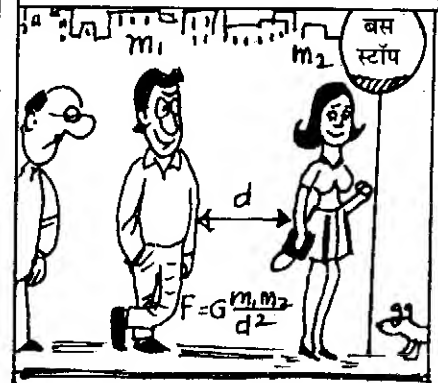


और नीचे जाने की बात कही गई है....

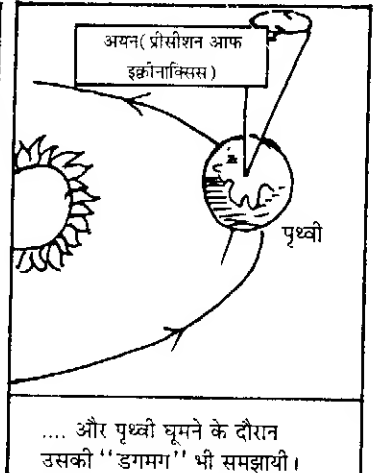
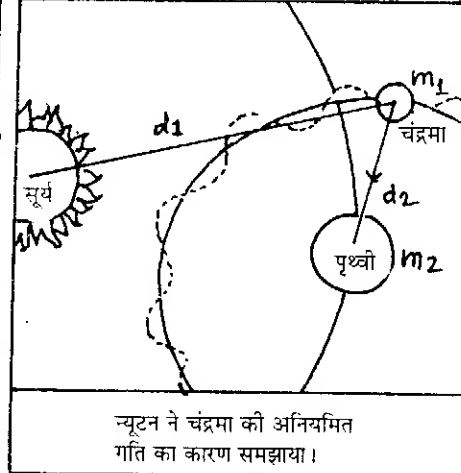
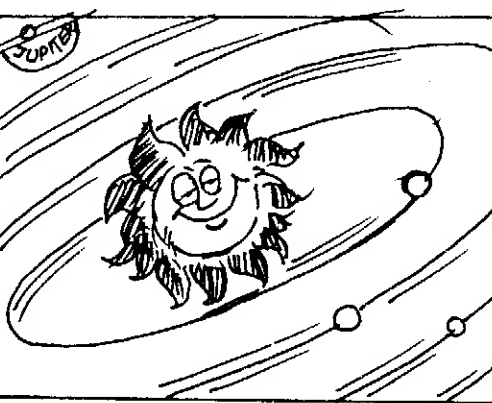


हरेक क्रिया की, एकसमान और उलटी प्रतिक्रिया होती है।

गजब की अंतर्दृष्टि के साथ न्यूटन ने ब्रह्मांड में किन्हीं भी दो पिंडों के बीच, गुरुत्वाकर्षण के नियम प्रतिपादित किए।

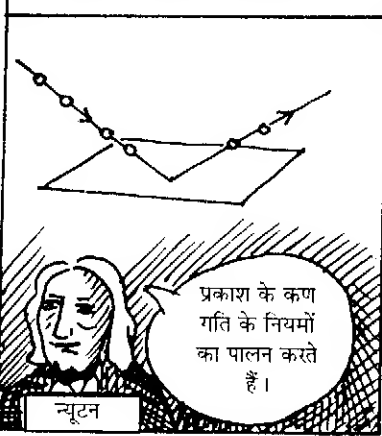


न्यूटन, ग्रहों की गति से संबंधित, केप्लर के नियम के परिणाम नहीं निकाल पाया। इन नियमों से ब्रह्मांड को समझने में बहुत मदद मिली।



हम आगे देखेंगे कि न्यूटन के प्रकृति संबंधी यांत्रिक दृष्टिकोण ने भविष्य के बहुत से भौतिकशास्त्रियों के विचारों को प्रभावित किया।

प्रकाश या ऑप्टिक्स के क्षेत्र में...



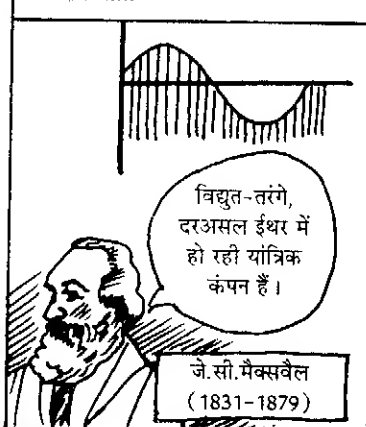
न्यूटन

थर्मोडायनामिक्स (उष्मा-गतिकी) के क्षेत्र में....



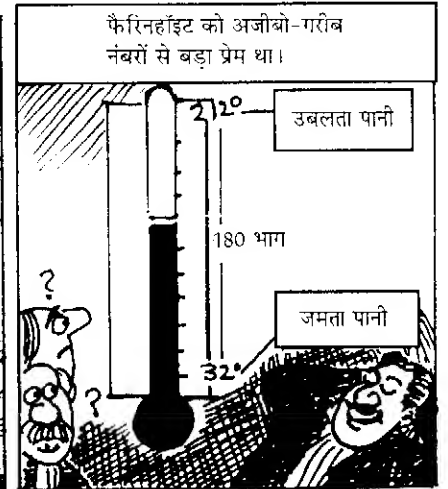
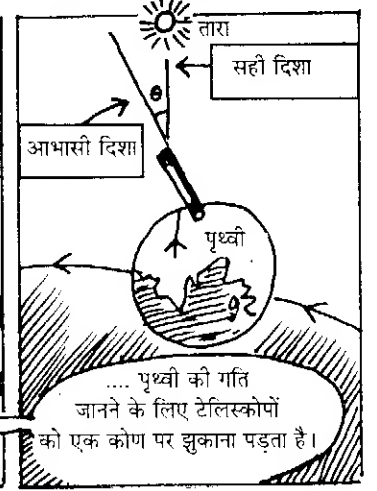
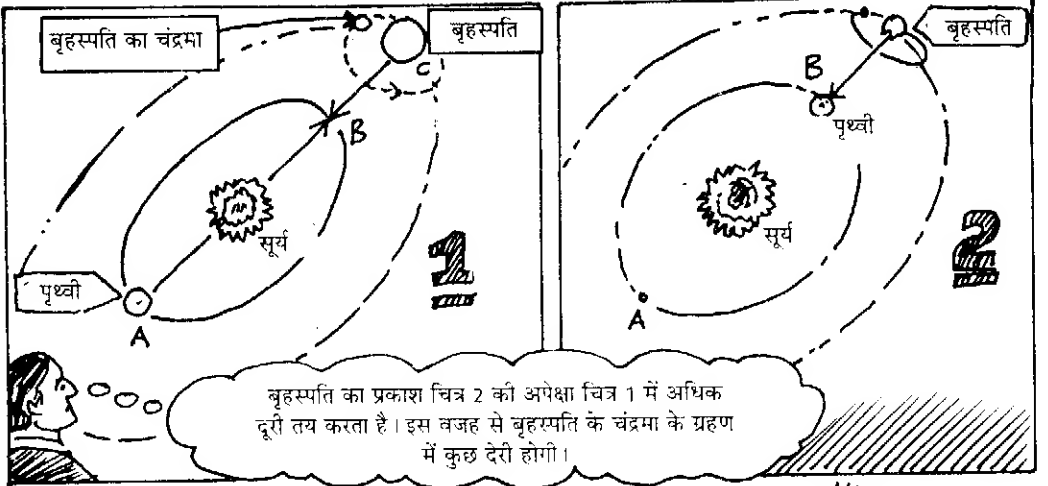
के.एल. बोल्जमैन (1844-1906)

विद्युत-चुम्बकत्व (इलेक्ट्रो-मैग्नेटिज्म) के क्षेत्र में....

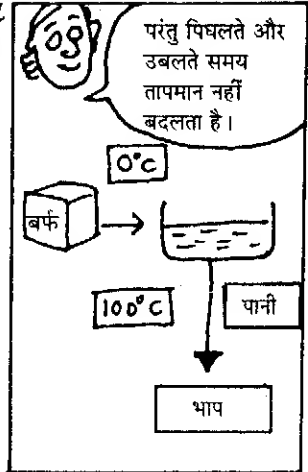


जे.सी. मैक्सवेल (1831-1879)

न्यूटन के बाद
के वर्षों में
विज्ञान के क्षेत्र
में कुछ सरल
लेकिन
महत्वपूर्ण
विकास हुए।
रोएमर ने
प्रकाश की
गति को
मापा।

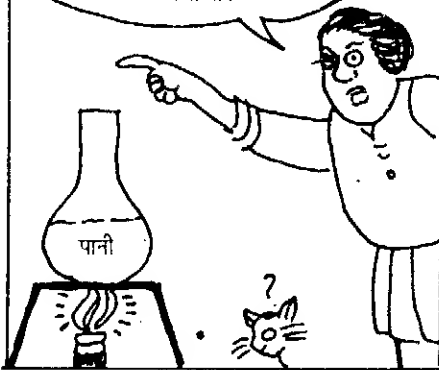


उष्मा में तापमान के अलावा भी बहुत कुछ है। इस तथ्य को सबसे पहले जोसेफ ब्लैक (1728-1799) ने पहचाना।

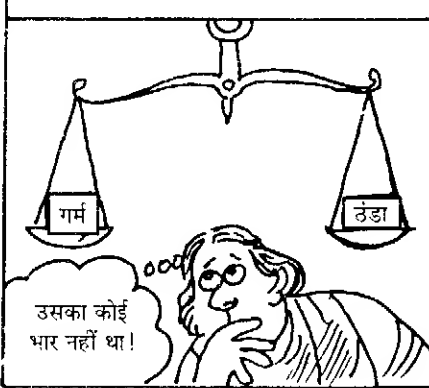


....इसी तरह आपको पानी बनाने के लिए बर्फ को गर्म करना पड़ता है।

भाप में पानी की तुलना में कहीं अधिक उष्मा होती है - बचाओ!



उसने उष्मा की मात्रा को कैलोरी का नाम दिया। यह एक अजीब किस्म की चीज थी...



परंतु थी बहुत उपयोगी।

मैं इस कैलोरी से कुछ काम जरूर लूंगा!



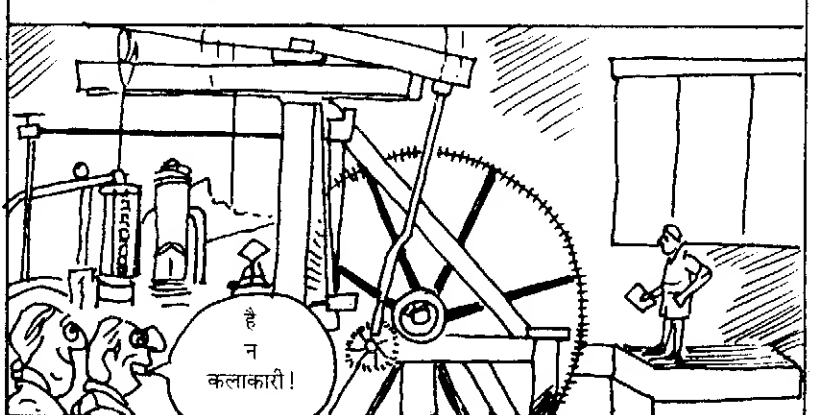
जेम्स वॉट (1736-1819)

एक बात पक्की है, कि जेम्स वॉट से पहले भी भाप के इंजन थे...

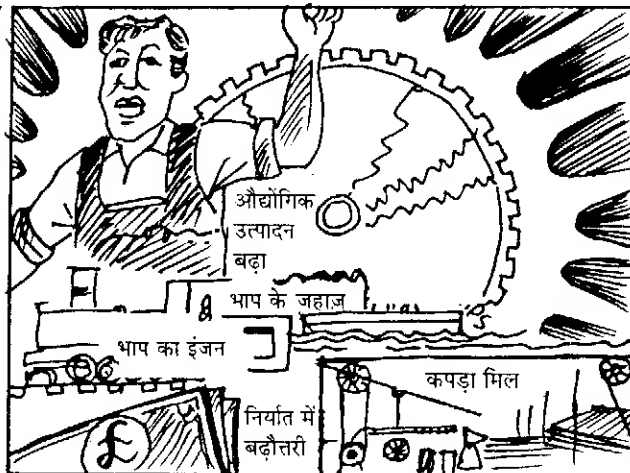


सेवरी थॉमस (1650-1715)

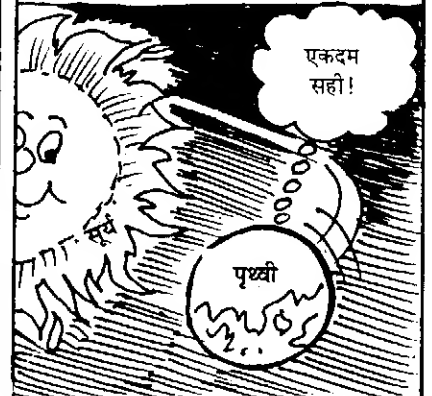
परंतु जेम्स वॉट ने पुरानी मशीनों को दुबारा डिजाइन करके उन्हें कहीं अधिक बेहतर बनाया।



1870 तक भाप की शक्ति को खूब उपयोग में लाया जाने लगा। इससे औद्योगिक क्रांति-युग की शुरुआत हुई।



कभी-कभी क्रांति (रेवोल्यूशन) की आदत सी पड़ जाती है।

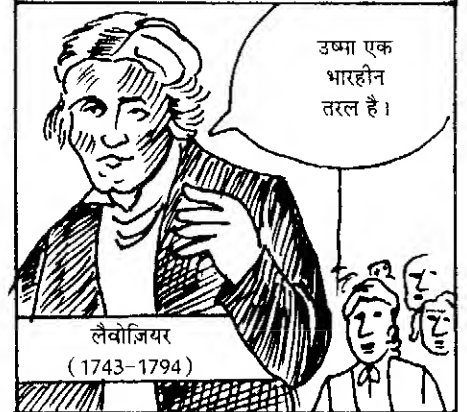




इस सबके बीच काउंट रमफोर्ड उष्मा की सही प्रकृति के बारे में सोच-विचार कर रहे थे।



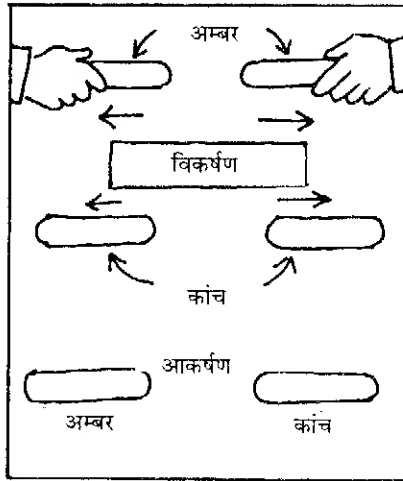
ज्यादातर लोग रमफोर्ड के मत के खिलाफ थे।



लैवोजियर को
गलत साबित
करने के बाद
रमफोर्ड ने उसकी
विधवा से शादी
कर ली। परंतु
उनकी शादी जल्द
ही गाली-गलौज
के बाद टूट गई।



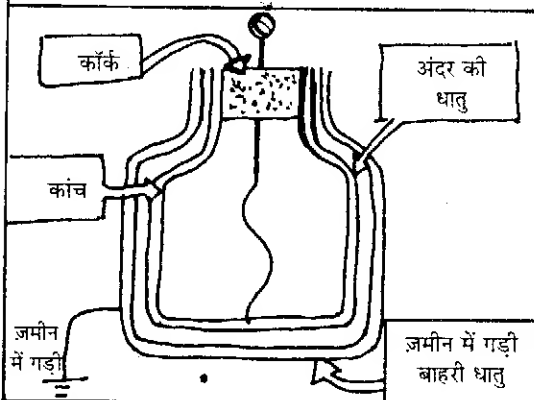
18 वीं
सदी तक
बस इतना
पता था
कि
विद्युत के
दो प्रकार
होते हैं।



लोगों को विद्युत संग्रह करना आता था।



लेयडन जार में दो धातुओं को कांच से अलग किया जाता है। अंदर वाली धातु पर आवेश होता है।



कई वैज्ञानिक लेयडन जार पर काम कर रहे थे।
उनमें एक थे बेंजामिन फ्रैंकलिन (1706-1790)



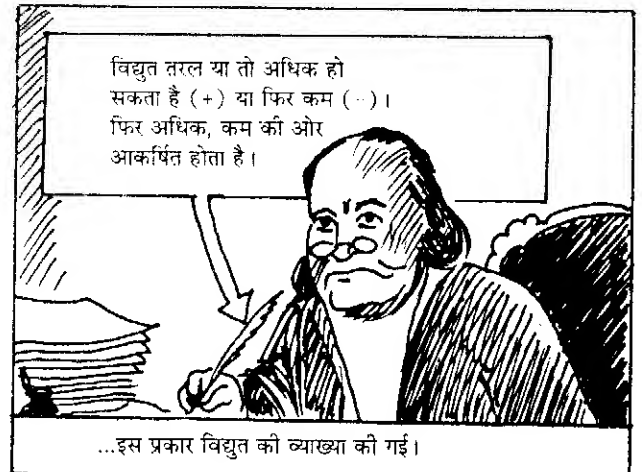
फ्रैंकलिन ने यह पता लगाने की चेष्टा की कि क्या बिजली कड़कने का वास्तव में विद्युत से कुछ लेना-देना है।

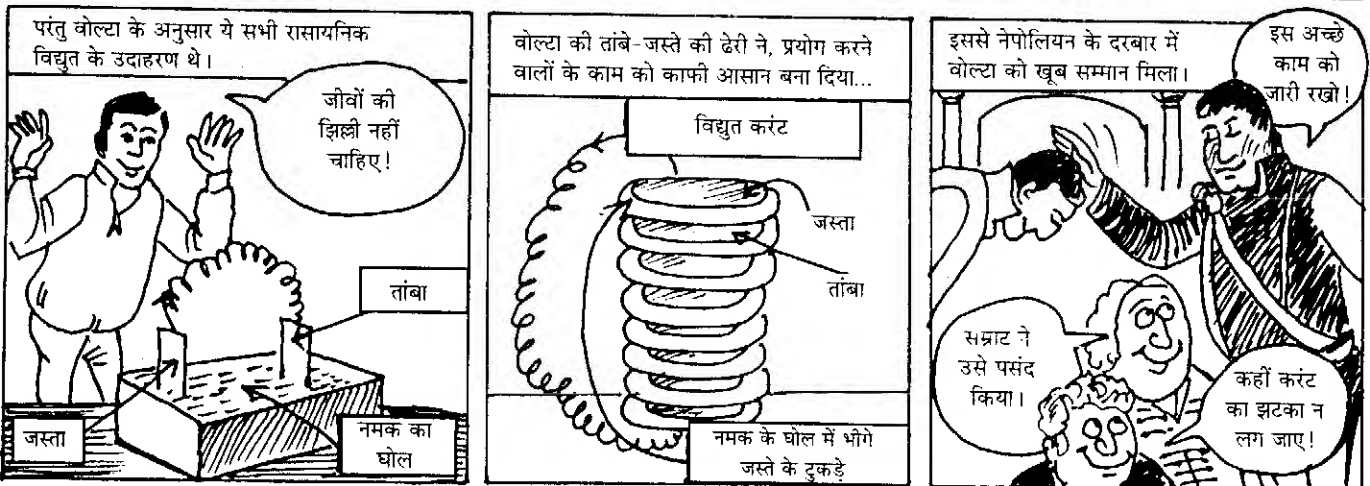
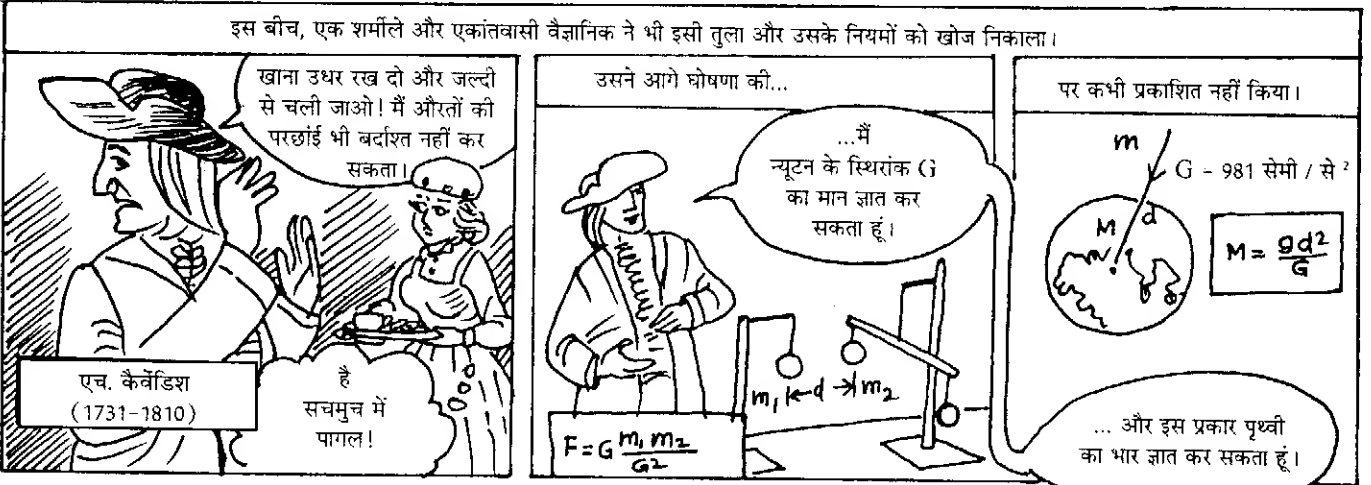
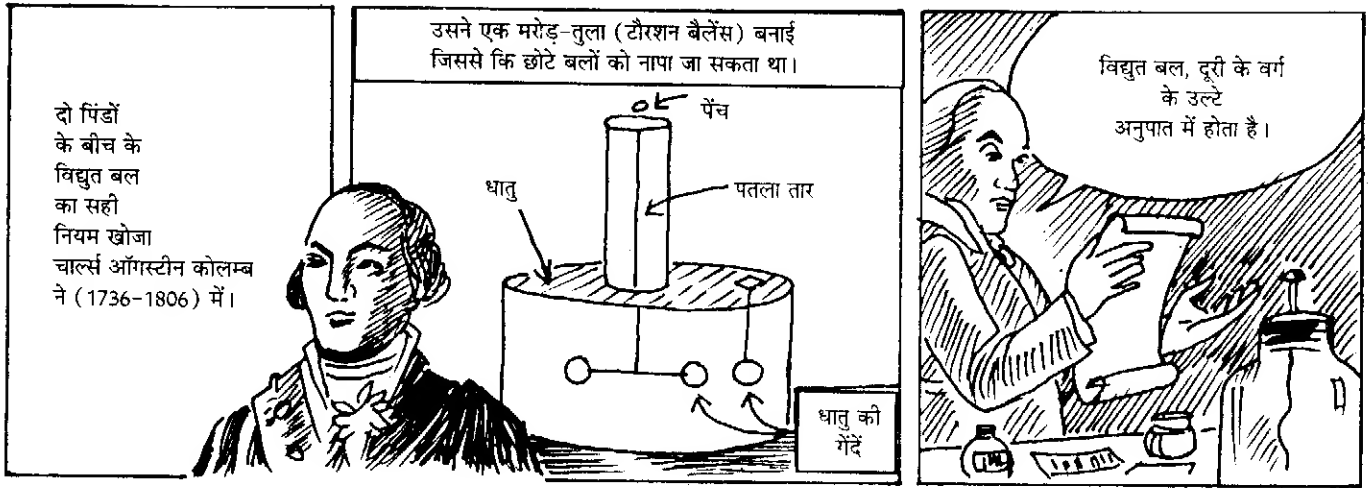


फ्रैंकलिन ने सबसे पहला बिजली निरोधक (लॉइट अरेस्टर) बनाया...



विद्युत तरल या तो अधिक हो सकता है (+) या फिर कम (-)।
फिर अधिक, कम की ओर आकर्षित होता है।





वोल्टा की ढेरी से विद्युत के प्रयोगों को करना आसान हो गया। इससे अंत में एकीकरण हुआ...

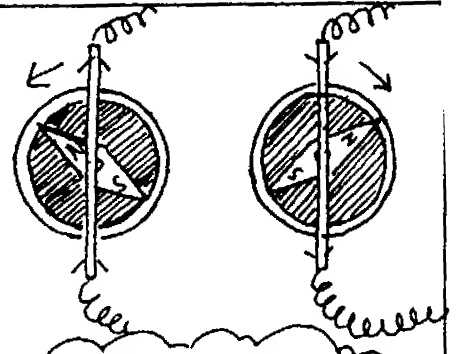
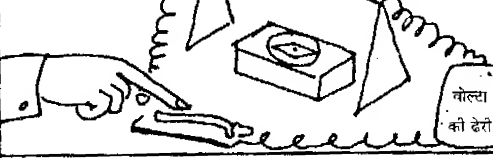
....और विद्युत और चुम्बकत्व आपस में मिल गए।



देखो! विद्युत करंट से चुम्बकीय सुई हिलती है।

एच. एस. ओएरस्टेड (1777-1851)

स्थिर विद्युत करंट



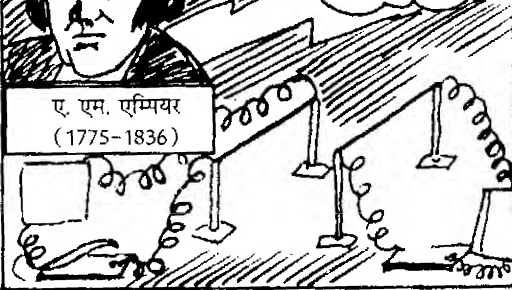
सुई किस तरफ मुड़ती है यह करंट के बहने की दिशा पर निर्भर करता है।

इस प्रयोग के पश्चात कई लोगों ने प्रयोग किए, खासकर एम्पियर ने...



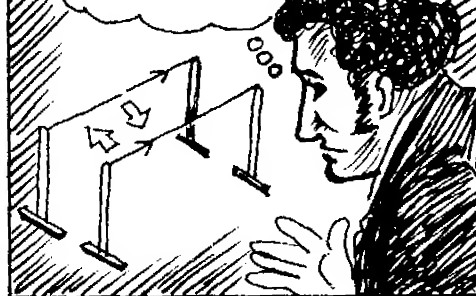
ए. एम. एम्पियर (1775-1836)

क्या एक करंट का दूसरे पर प्रभाव पड़ता है?



हां अवश्य पड़ता है!

जहां भी विद्युत करंट समानांतर होता है वहां तार एक-दूसरे की ओर आकर्षित होते हैं।



शायद विद्युत करंट से चुम्बकत्व भी पैदा होता हो। यह भी संभव है।

मैं एक नली के चारों ओर तार के कई चक्कर लपेटता हूँ....



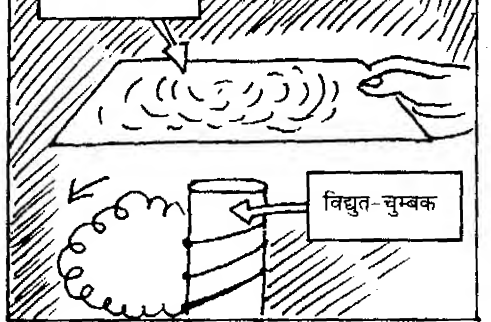
... और फिर उसमें करंट ब्रहाकर देखता हूँ।



वोल्टा की ढेरी

अचरज की बात यह हुई, कि तार की कुंडली ने, एक छड़ चुम्बक जैसा काम किया!

लोहे का बुरादा



यह इतिहास में एक महान क्षण था।

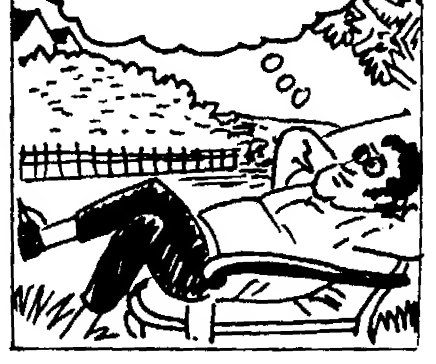


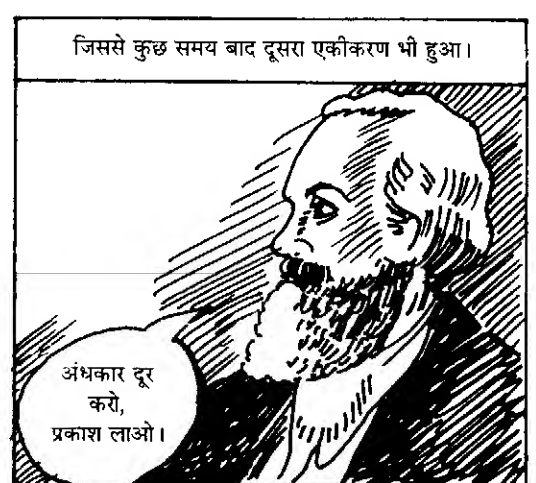
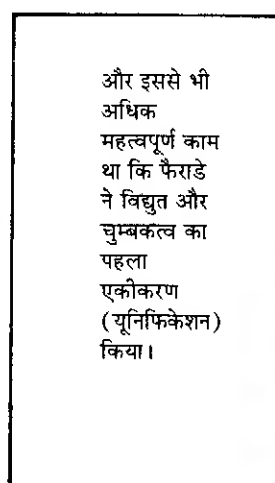
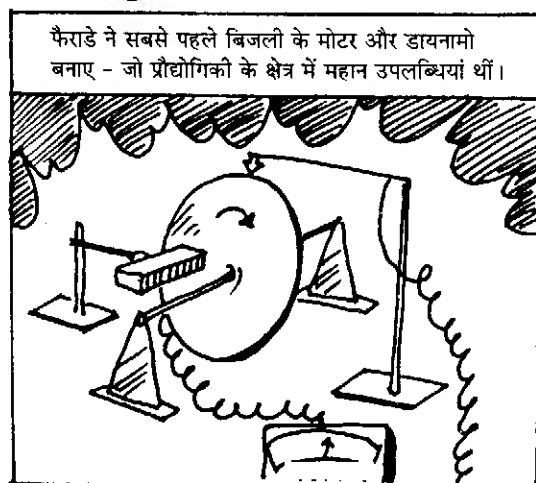
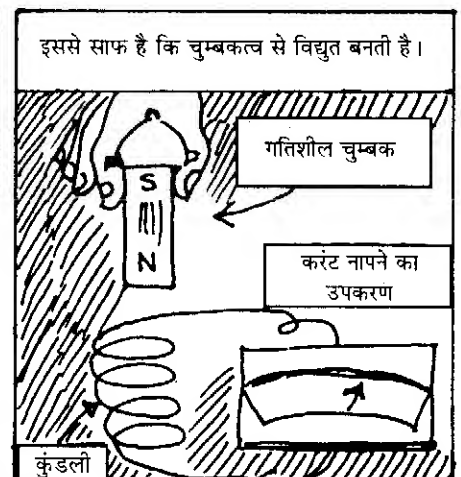
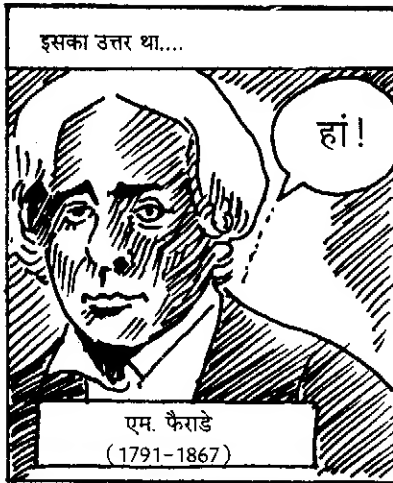
विद्युत से चुम्बकत्व पैदा किया जा सकता है।

एम्पियर ने चुम्बकत्व के बारे में सही ही सोचा था।

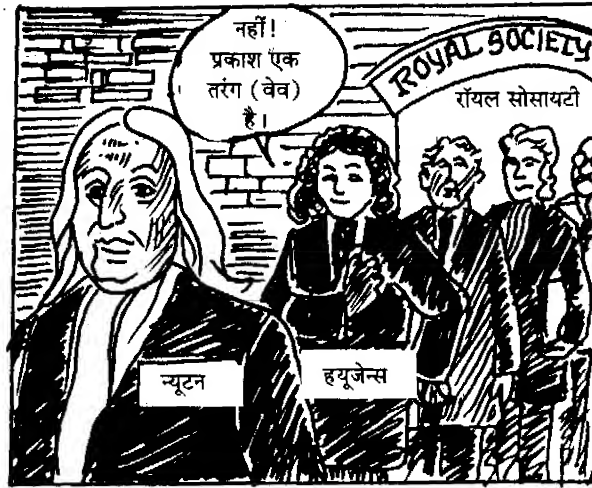


मैं सोच रहा हूँ कि क्या चुम्बकों से भी विद्युत पैदा की जा सकती है?





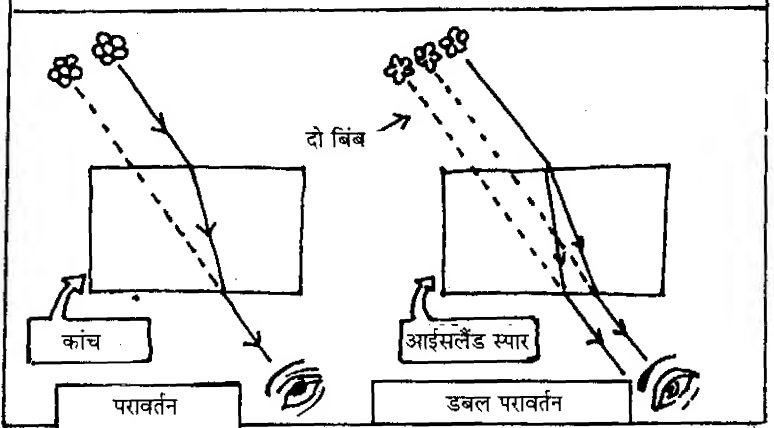
जैसा हम पहले कह चुके हैं न्यूटन का मत था कि प्रकाश कणों का बना होता है और इसीलिए स्पष्ट परछाईयां पड़ती हैं।



सभी बातों की? शायद नहीं! यही एक स्फटिक था - आईसलैंड स्पार जो काफी परेशानियां खड़ी कर रहा था।



आईसलैंड स्पार प्रकाश की किरण को दो में बांट रहा था



....इसे न्यूटन नहीं समझा पाया...



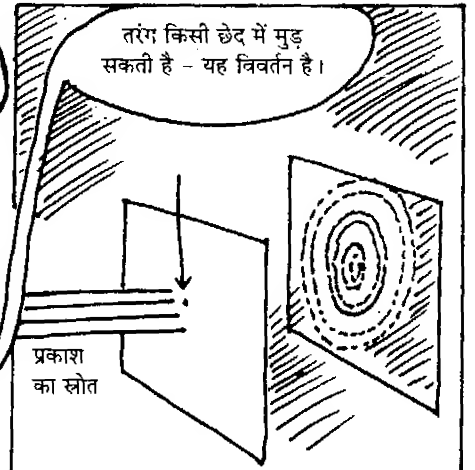
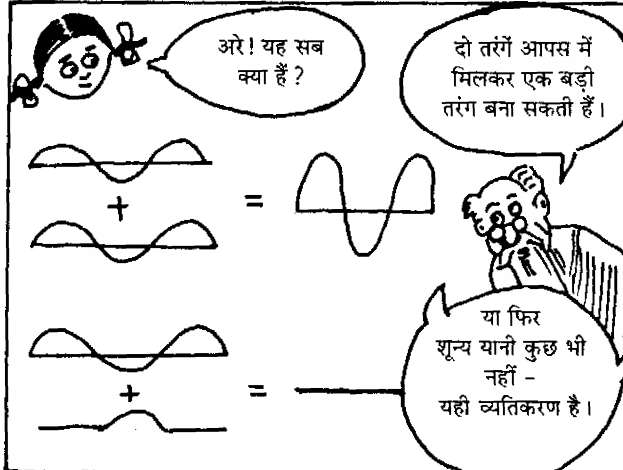
पर हयूजेन्स भी इसका सही जवाब नहीं दे पाया!

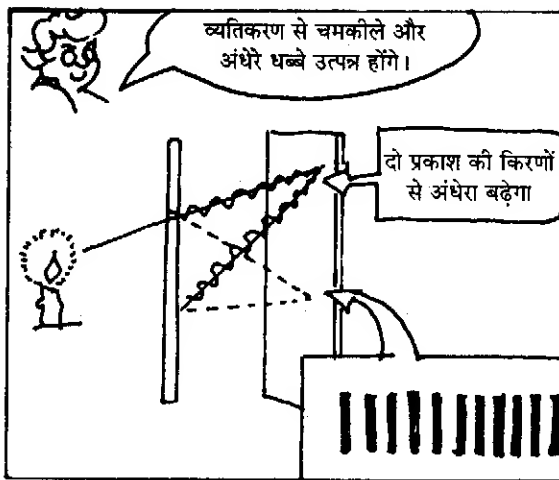


मामला काफी समय तक लटका रहा - थॉमस यंग के आने तक - जो बचपन से ही अद्भुत प्रतिभा से सम्पन्न था।



यंग ने दिखाया कि प्रकाश में व्यतिकरण (इंटरफ़ियरेंस) और विवर्तन (डिफ्रैक्शन) होता है। इसमें दो तरंगें भाग लेती हैं।



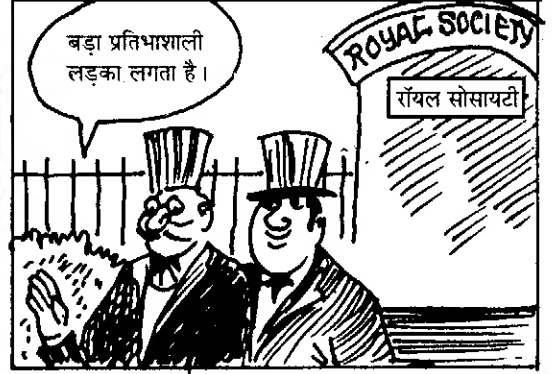


प्रकाश की प्रकृति पर एक और महान वैज्ञानिक जेम्स क्लार्क मैक्सवेल (1831-1879) ने भी प्रकाश डाला।

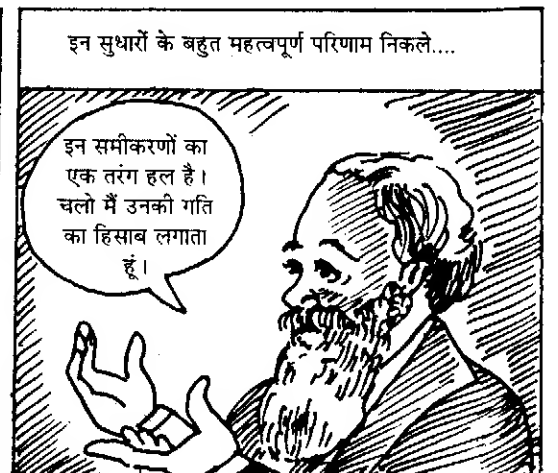
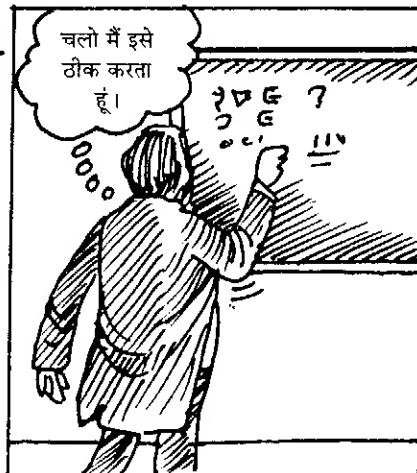
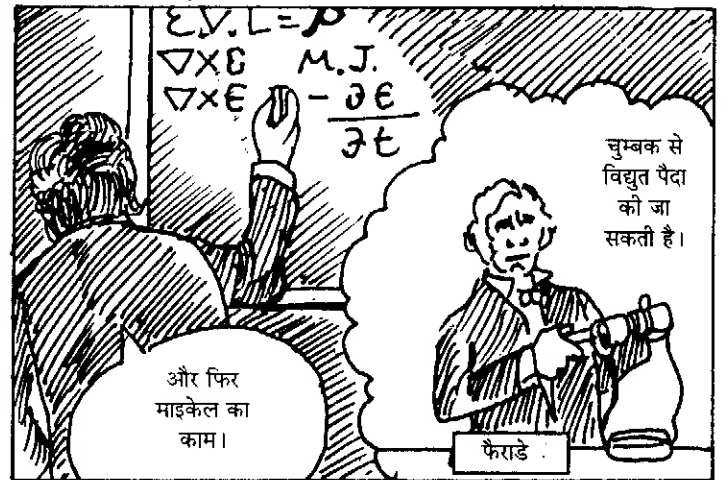
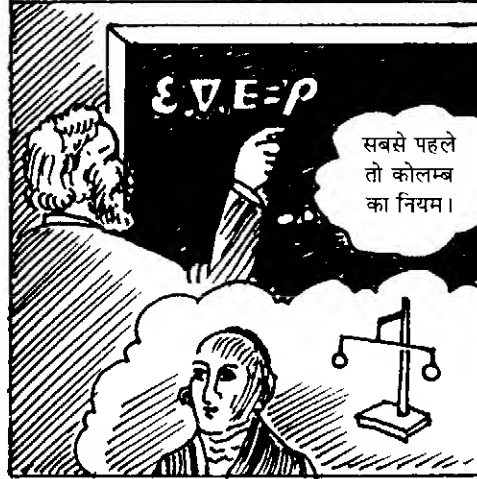
उसमें बचपन से ही विलक्षण प्रतिभा थी....

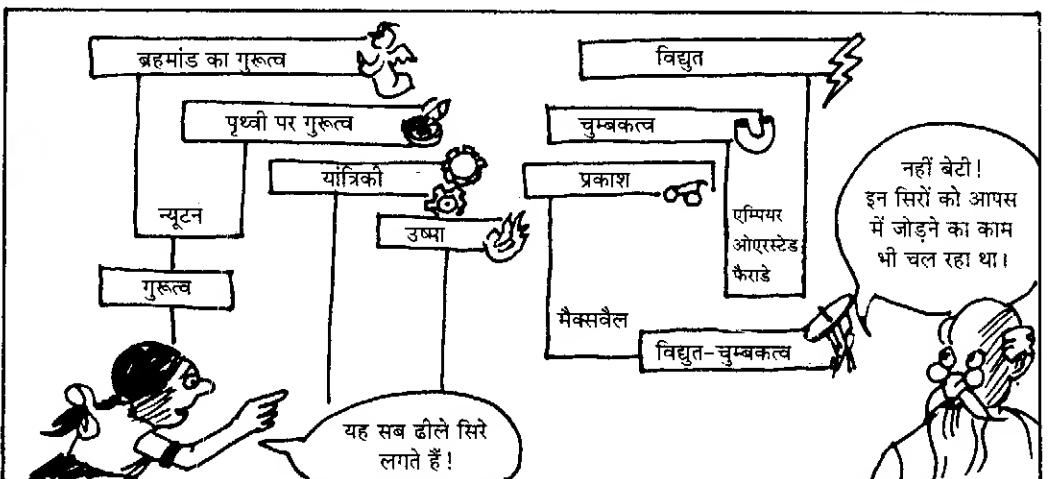
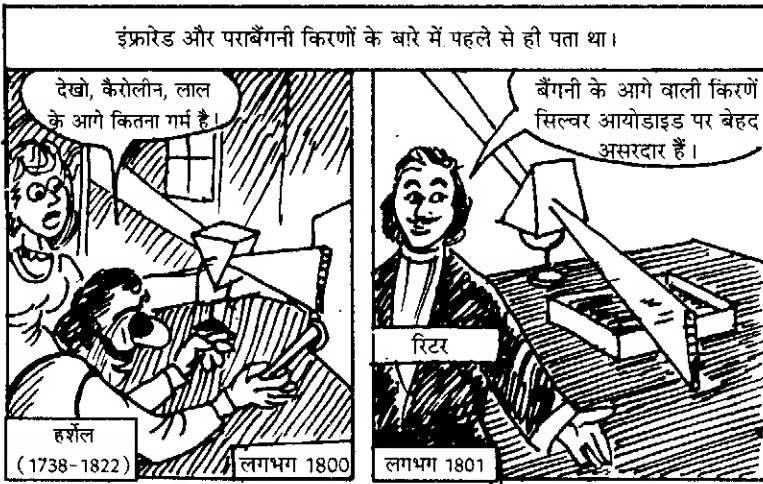
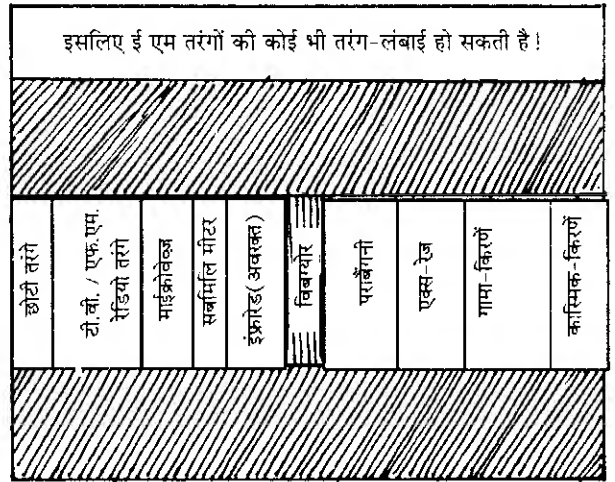
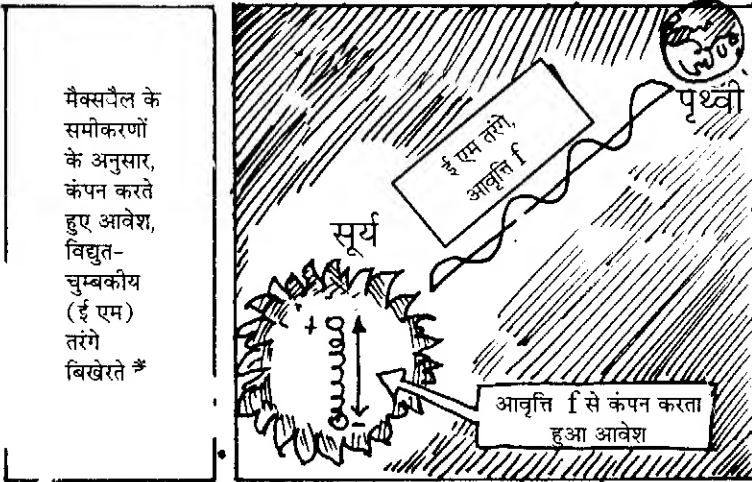


...जब उसका पहला वैज्ञानिक निबंध रॉयल सोसायटी ऑफ एडिनबर्ग में पढ़ा गया तब मैक्सवेल की उम्र 15 साल थी।



कुछ साल के बाद उसने विद्युत-चुम्बकत्व का अध्ययन किया...



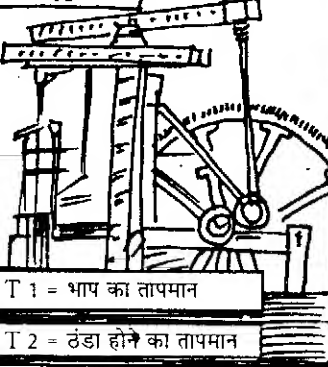


उष्मा और
यांत्रिकी को
आपस में
जोड़ कर
थर्मोडायनामिक्स
(उष्मा गतिकी)
बनाने के काम में
अनेक वैज्ञानिकों
का योगदान था।
इस काम को
शुरू किया
सादी कार्नोट
ने।



आदर्श इंजनों की कार्यकुशलता तो इससे भी कम है!

$$E = 1 - \left(\frac{T_2}{T_1}\right)$$



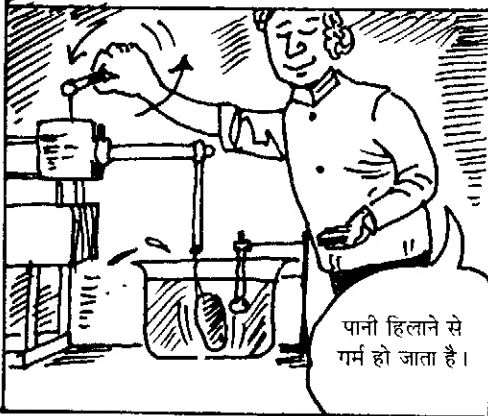
और ज्यादातर इंजन तो आदर्श इंजन से कहीं दूर हैं!



उष्मा और गति के बीच के संबंध पर कुछ अन्य लोगों ने भी काम किया।



जूल ने यांत्रिक गति द्वारा पैदा उष्मा को काफी बारीकी से मापा....



....उसका हनीमून भी विज्ञान को समर्पित था।



अंत में उसने अपना सिद्धांत रचा....

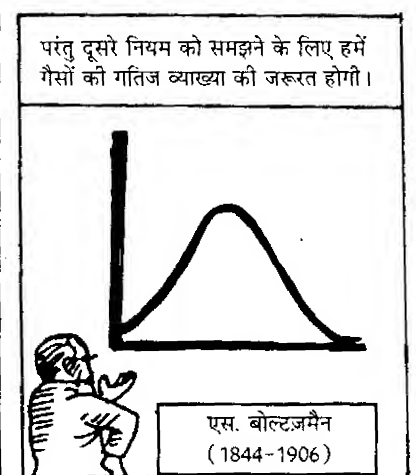
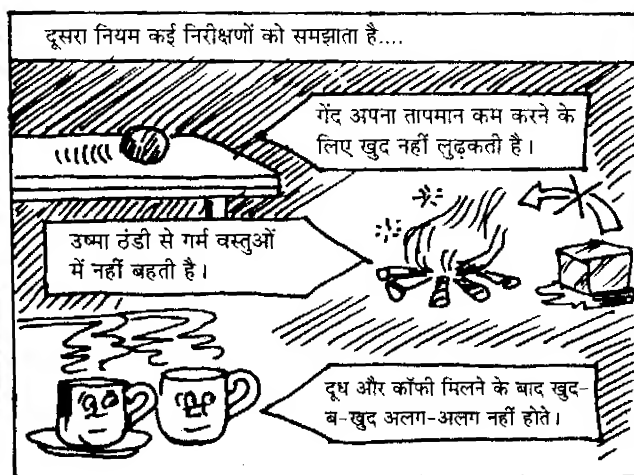
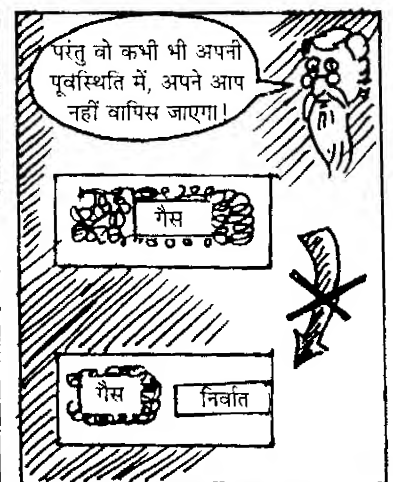
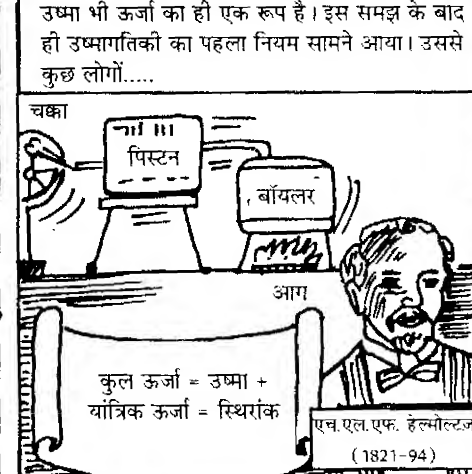
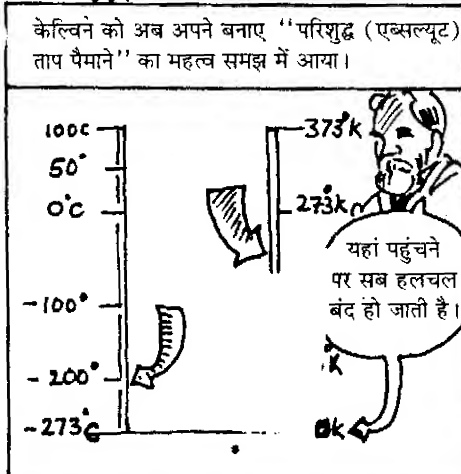


... इसे पत्रकारों ने अस्वीकार किया....



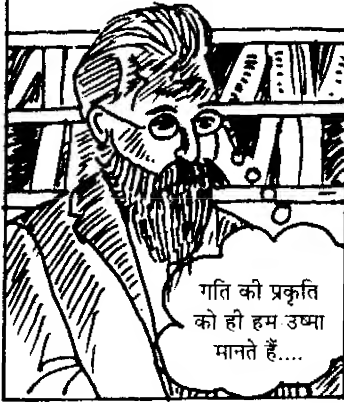
...करने के लिए मजबूर किया।



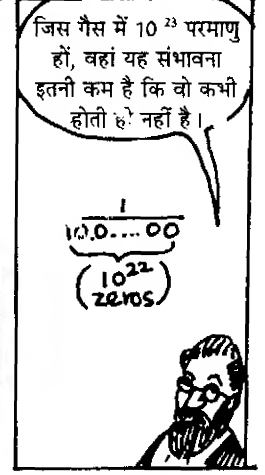
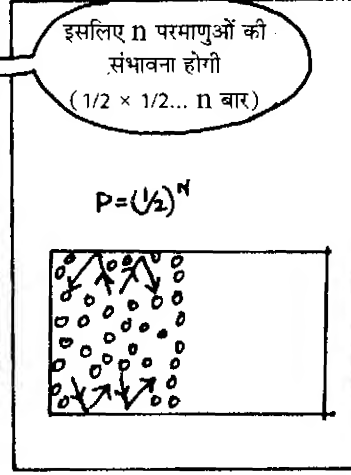
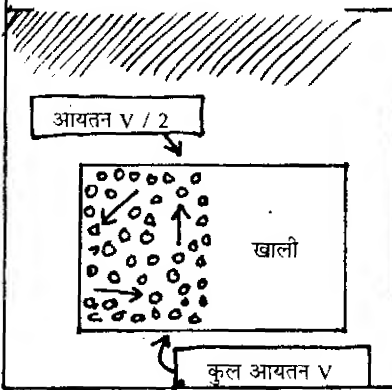


यांत्रिकी और उष्मा के बीच, संपूर्ण संबंध स्थापित करने में दो वैज्ञानिकों का महत्वपूर्ण योगदान था - मैक्सवेल और....

एस. बोल्त्जमैन

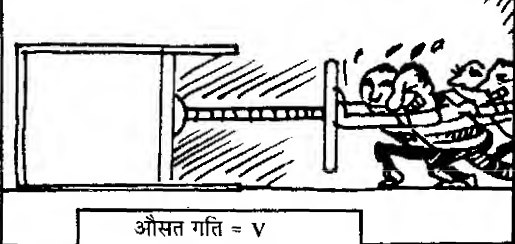


गैसों के सभी परमाणु इस प्रकार क्यों नहीं बने रहते हैं ?



बोल्त्जमैन ने समझाया कि दाब, परमाणुओं की गतिशीलता के कारण ही पड़ता है....

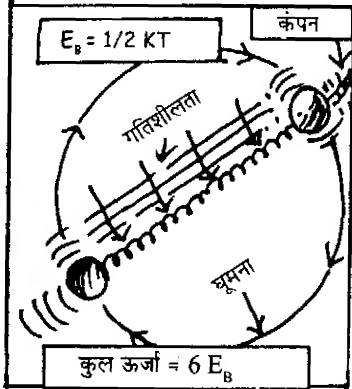
दाब = (प्रत्येक सेकंड होने वाली टक्कर) × (आवेग)
~ (nv) (mv)



....इसीलिए तापमान, बेतरतीब (रैंडम) गतिशीलता का एक माप बन जाता है।



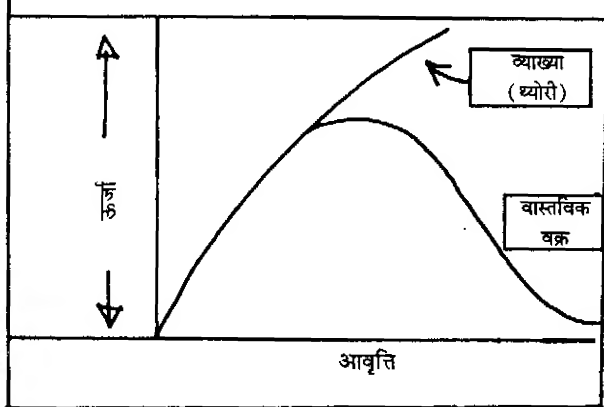
गतिशीलता की आजादी के प्रत्येक अंश के साथ बोल्त्जमैन ने एक स्थिर ऊर्जा जोड़ी।

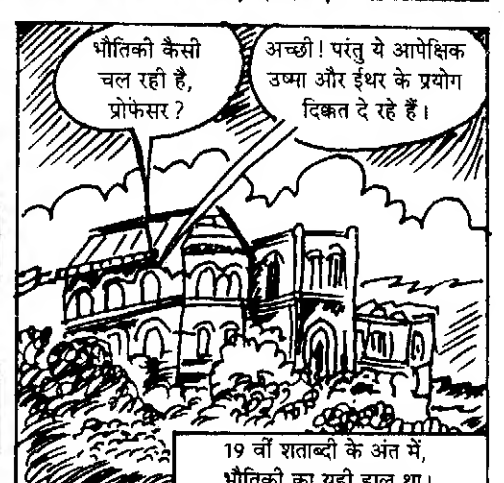
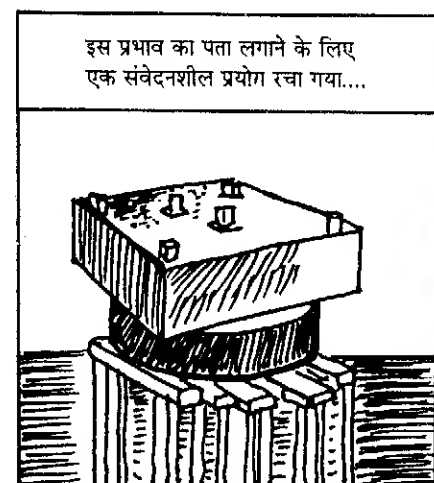
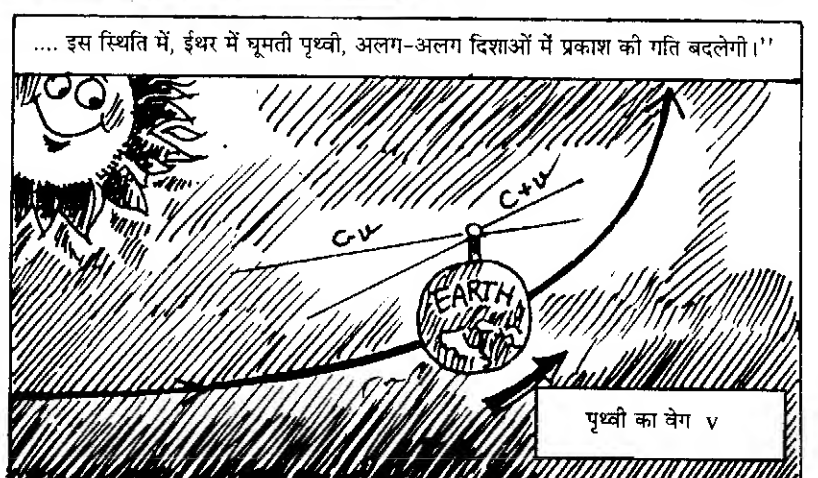
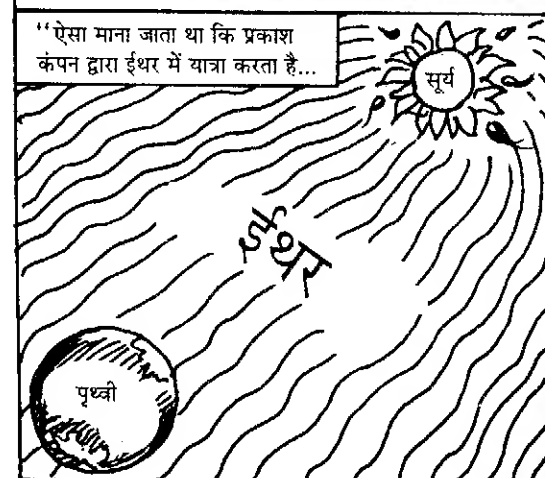
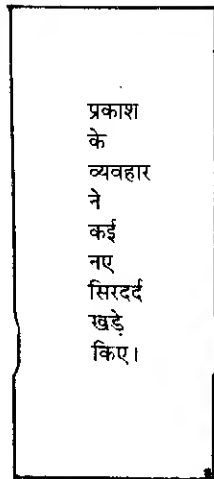
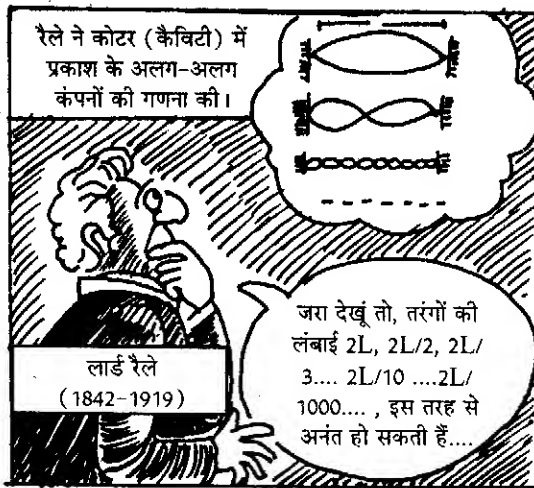


.... इससे बहुत सारे अवलोकनों को समझाने में मदद मिली परंतु सभी बातें फिर भी समझ में नहीं आईं!



इसी प्रकार की समस्याएं तब सामने आईं जब बोल्त्जमैन के विचारों से काली, गर्म कोटर द्वारा, प्रकाश के विकीरण को समझाने की कोशिश की गई।



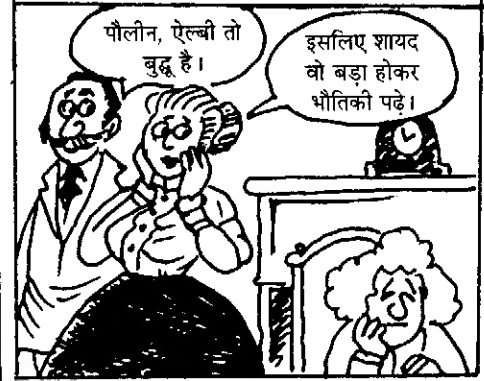


शास्त्रीय भौतिकी की समस्याओं की वजह से कई बुनियादी अवधारणाओं में, क्वांटम-थ्योरी और सापेक्षता के कारण सुधार हुआ। सापेक्षता (रेलैटिविटी) एक क्रांतिकारी काम था....

एक लड़के का जिसका जन्म 1879 में हुआ - अल्बर्ट आइंस्टीन।



अल्बर्ट का बचपन हरेक बुद्ध बालक के मन में एक उम्मीद की ज्योति जलाएगा....



अल्बर्ट, बिना डिप्लोमा प्राप्त किए ही, स्कूल छोड़ देता है।

... और फिर एलबर्ट ज्यूरिख में इन्ह की प्रवेश परीक्षा में बुरी तरह फेल होता है।



वो आरू में सी. आंतोनल स्कूल में दाखिल होता है और वहां से 1896 में स्नातक की डिग्री प्राप्त करता है।



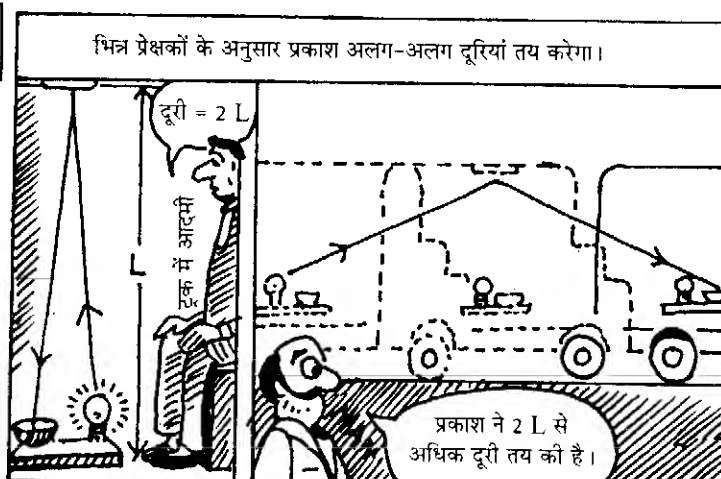
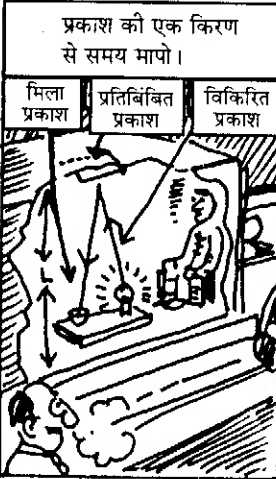
पांच साल ज्यूरिख में बिताने के बाद उसे अपने दोस्त - मार्सल ग्रोसमैन की सिफारिश के कारण बर्न में एक नौकरी मिलती है।



अल्बर्ट अपने दोस्त माईक बेसो के साथ भौतिकी पर चर्चा करता था।



अल्बर्ट का यह भी मानना था कि भौतिकी के नियम इस बात में फर्क नहीं करते कि वस्तु स्थिर है या फिर वो एक-समान गति से चल रही है।

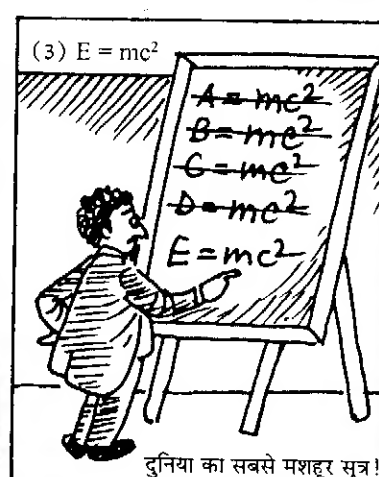
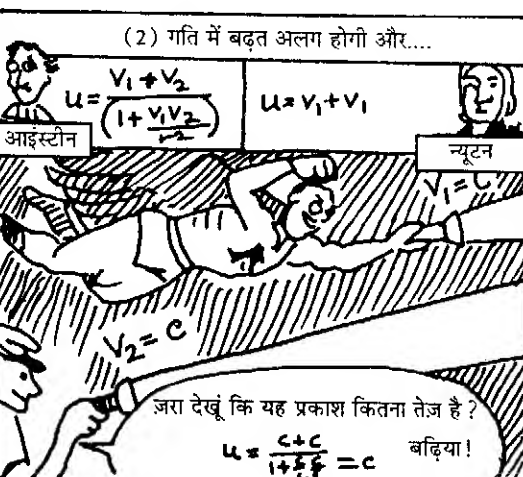


गणना से पता चलता है....

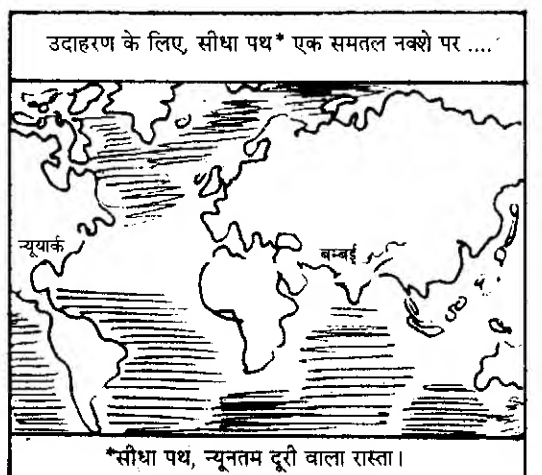
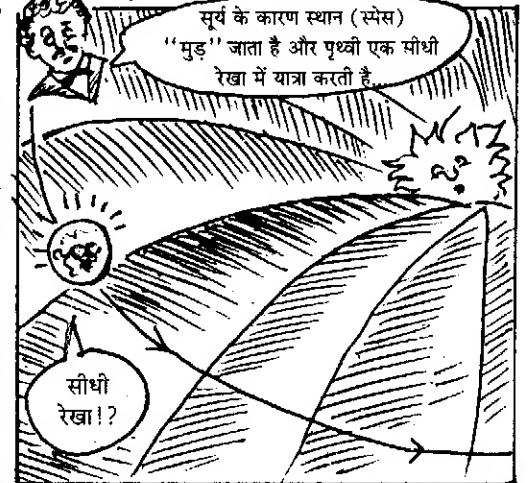
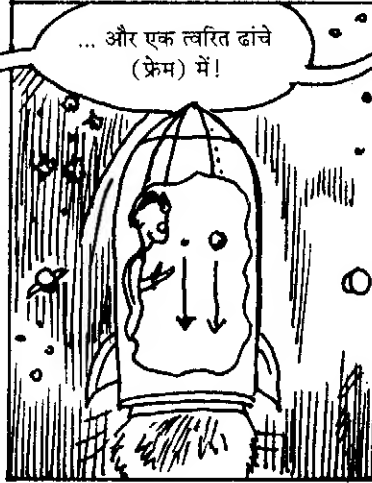
$$t = \frac{t'}{\sqrt{1-v^2/c^2}}$$

t = सड़क पर आदमी के लिए गुजरा समय
t' = ट्रक में बैठे आदमी के लिए गुजरा समय
v = ट्रक की गति

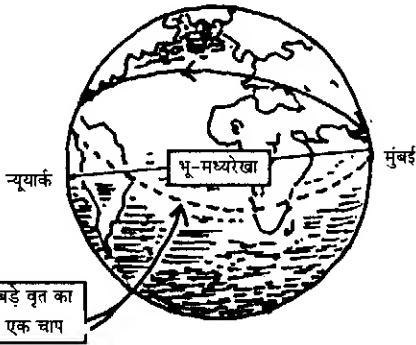
समय, समान गति से, बिना किसी अन्य चीज़ से संबंध रखे, चलता है।
- न्यूटन



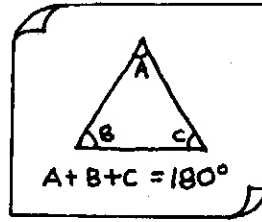
एक-समान
(यूनीफॉर्म)
गति से
असंतुष्ट होकर,
आइंस्टीन ने
रचना को और
व्यापक बनाया।
इससे तब
तक की सबसे
सुंदर व्याख्या
उभर कर
सामने आई।



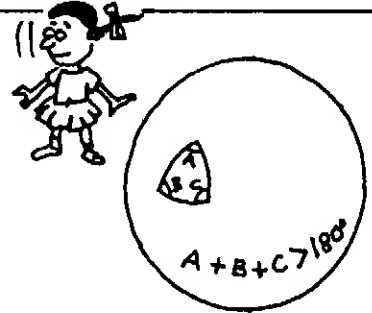
.... लंबा होगा, ग्लोब के सीधे पथ की तुलना में।



मुड़ी हुई सतह की ज्यामिति, समतल सतह से बहुत भिन्न होती है।



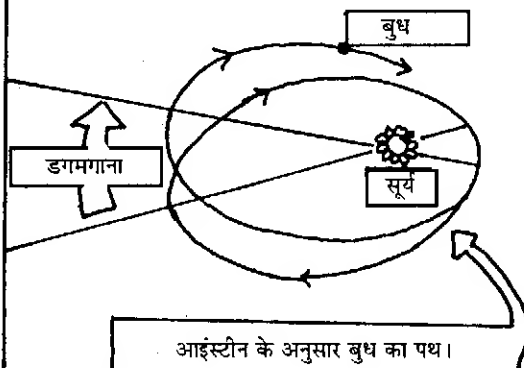
समतल पर ज्यामिति



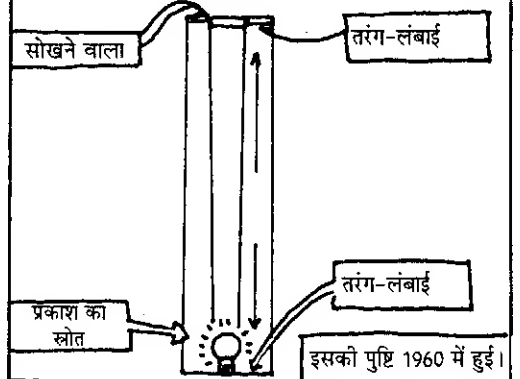
गेंद पर ज्यामिति

मुड़े हुए स्थान-समय की ज्यामिति का उपयोग कर आइंस्टीन ने, अपने गुरुत्वाकर्षण के सिद्धांतों के परिणामों को दर्ज किया।

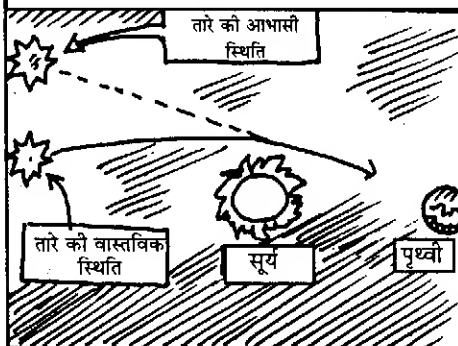
1. वो बुध ग्रह के डगमगाने (प्रीसेशन) को समझा पाया।



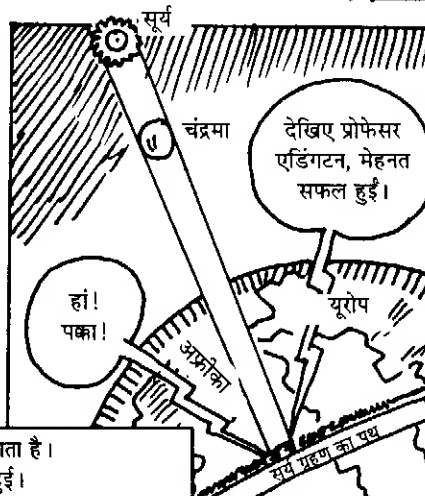
2. गुरुत्व के क्षेत्र में, प्रकाश की तरंग-लंबाई लाल की ओर झुकती है।



3. प्रकाश की किरणें यात्रा करते समय सूर्य की ओर मुड़ती हैं...



.... इससे तारे के बिंब में थोड़ा सा अंतर आता है। इसकी पुष्टि 1919 के सूर्य ग्रहण के दौरान हुई।



तारे के फोटोग्राफ्स से सिद्धांत की पूरी तरह पुष्टि हुई।



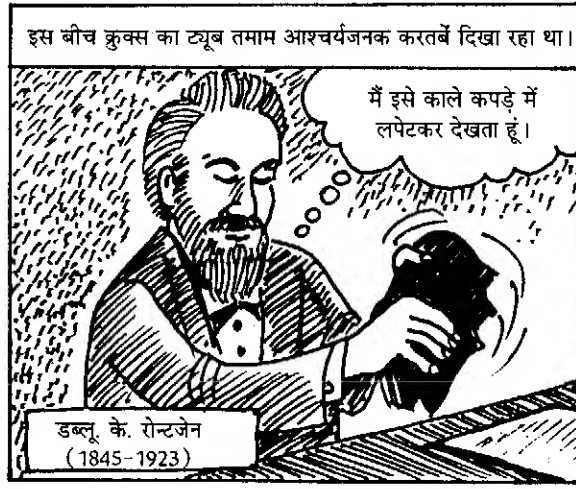
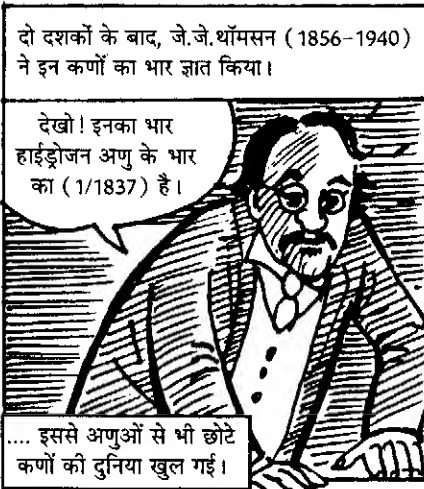
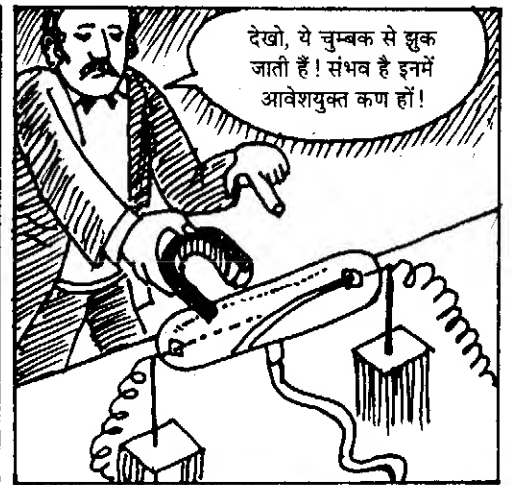
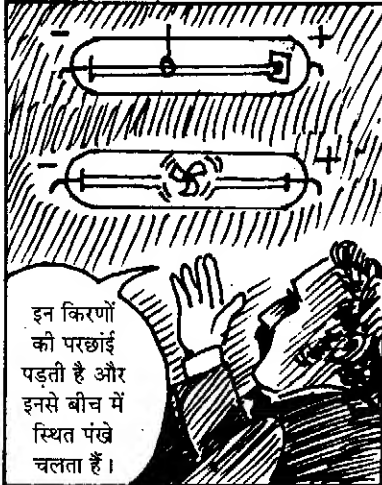
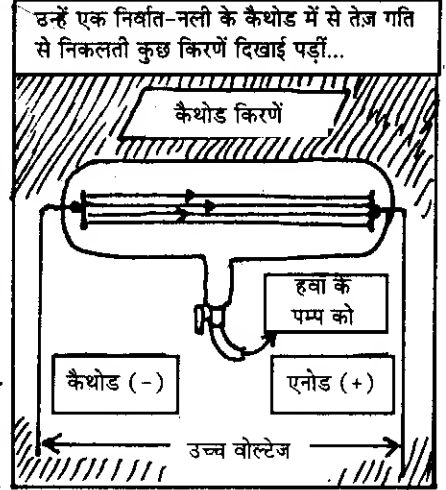
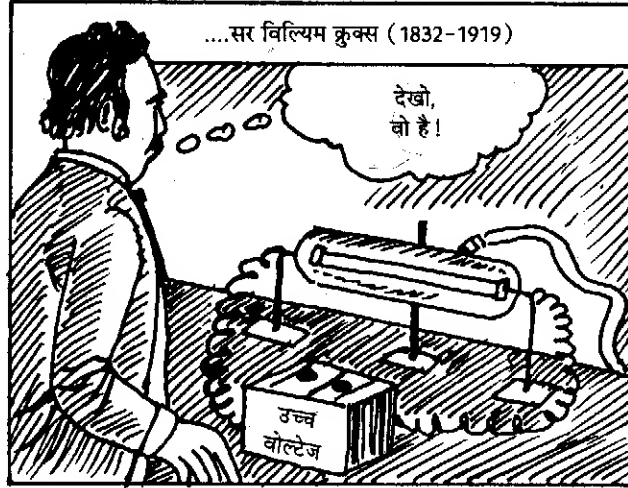
न्यूटन के बाद शायद ही किसी एक इंसान को इतनी शोहरत और सम्मान मिला हो।



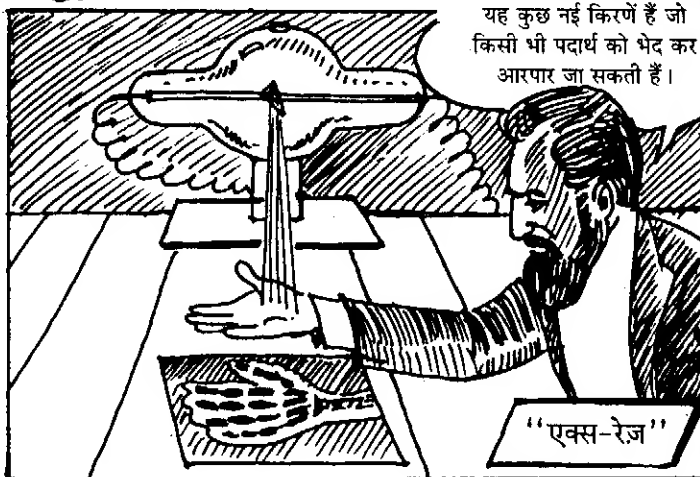
सौभाग्यवश, आइंस्टीन अपनी मृत्यु तक एक अच्छे इंसान बने रहे।



जहां एक ओर सापेक्षता की क्रांति प्रगति पथ पर थी, वहीं पर दूसरी ओर वैज्ञानिक पदार्थ का ढांचा जानने की कोशिश में थे। शुरुआत में थे....

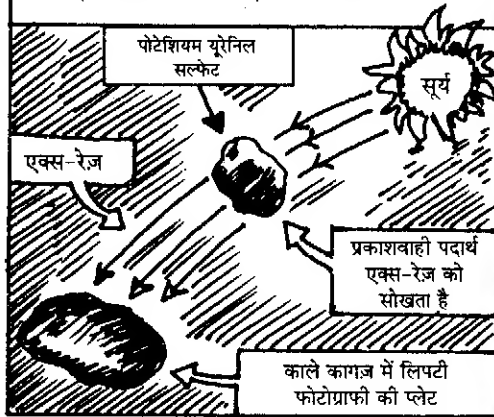


तमाम वैज्ञानिक परीक्षणों और प्रयोगों के बाद ही रोन्टजेन इस प्रश्न का सही उत्तर दे पाया।



एक्स-रेज की पूरी तरह जांच-पड़ताल की गई। फ्रेंच भौतिकशास्त्री ए. एच. बेक्विरिल ने प्रकाशवाही (ल्यूमिनसेंट) पदार्थों से निकले वाली एक्स-रेज का अध्ययन किया।

इस प्रयोग को उन्होंने इस प्रकार किया:



फिर एक दिन आसमान में बदली छाई



अभी प्लेट सूर्य की किरणों के सम्पर्क में नहीं आई थी फिर भी उन्होंने उसे विकसित किया।



क्या! यह प्लेट तो धुंधली है।



इससे बेक्विरिल एक असाधारण निष्कर्ष पर पहुंचे।

यूरेनियम का मिश्रण खुद किरणें विकीरित कर रहा था।



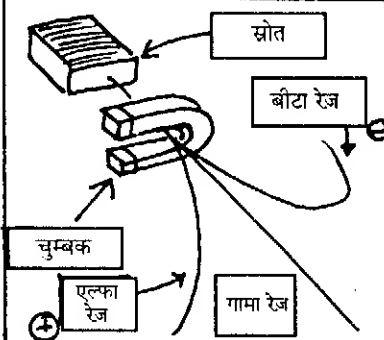
इस विचार पर क्यूरी परिवार ने आगे काम किया।

यह किस प्रकार का विकीरण है?



इसका उत्तर अचरज भरा था।

तीन प्रकार के विकीरण होते हैं - एल्फा, बीटा और गामा।



मेरी, हमें विकीरण का मूल स्रोत अलग करना होगा।

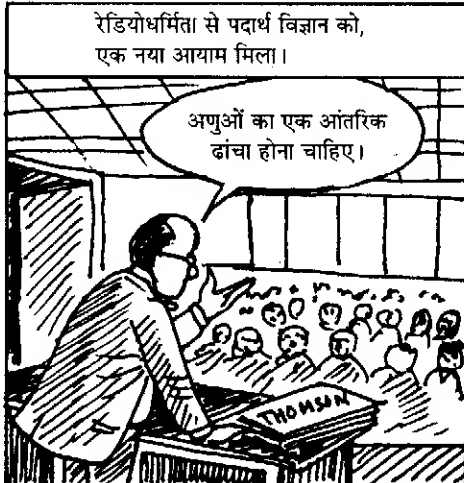
बाप रे! यह मुश्किल है।



सालों की अथक मेहनत के बाद वो एक सशक्त रेडियोधर्मी स्रोत - रेडियम को अलग कर पाए।

रेडियोधर्मिता से पदार्थ विज्ञान को, एक नया आयाम मिला।

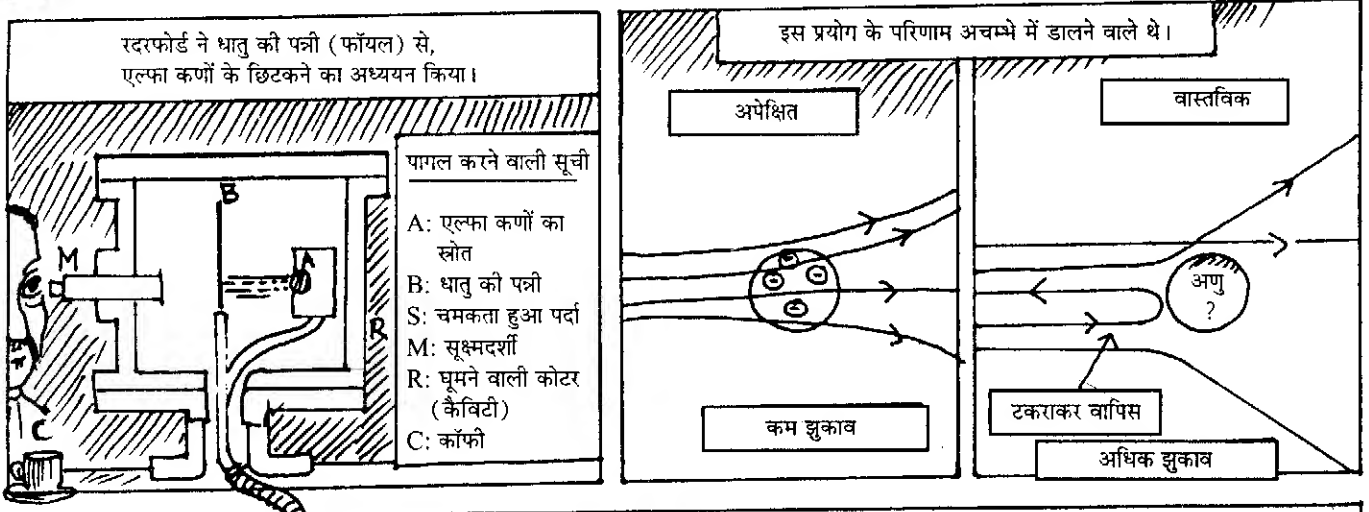
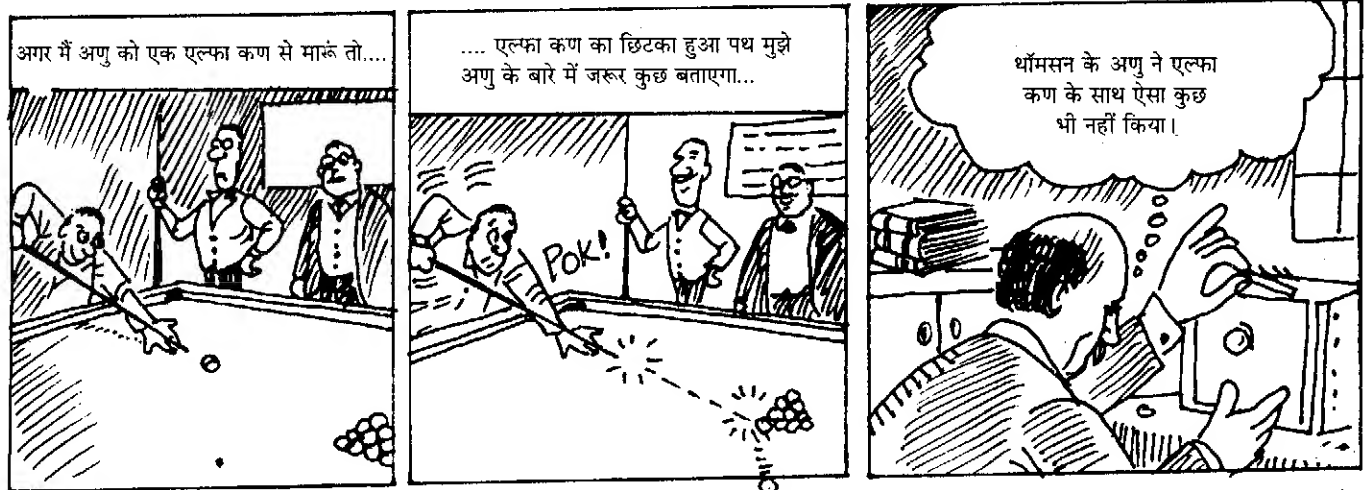
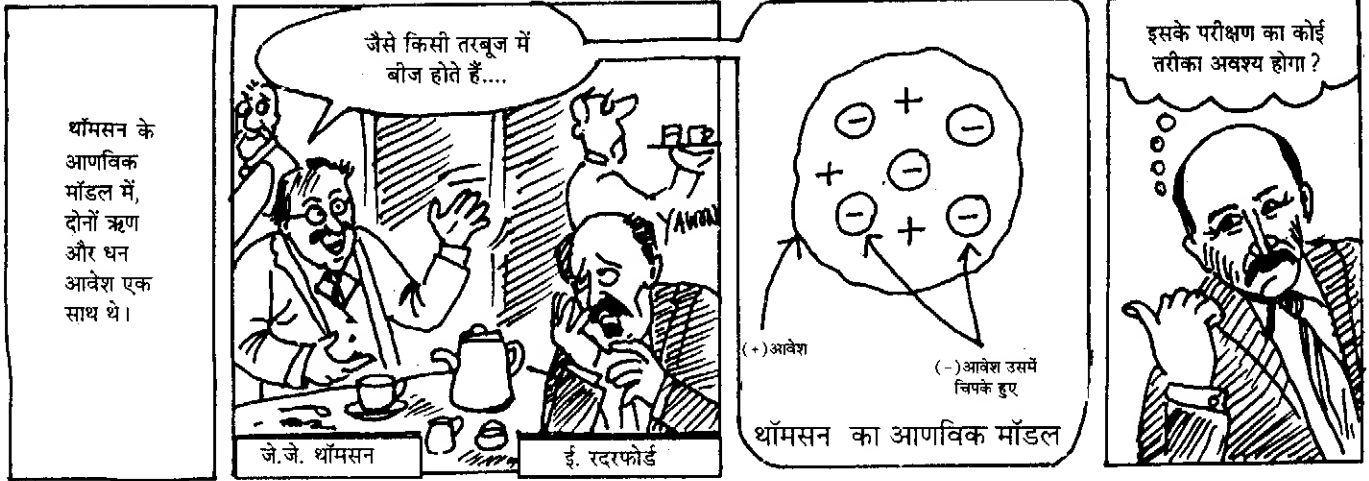
अणुओं का एक आंतरिक ढांचा होना चाहिए।

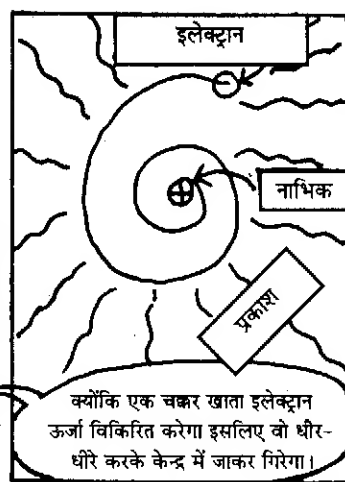
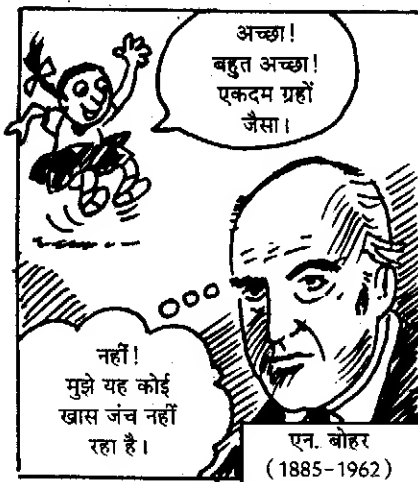


अणुओं की इस प्रकार कल्पना करो (-) आवेश, (+) आवेशों में धंसे हुए।

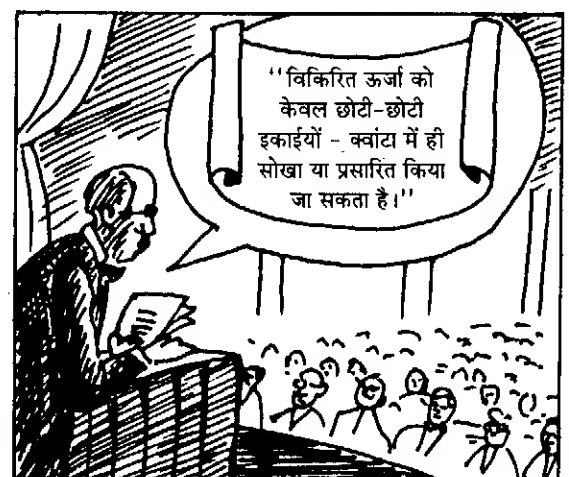
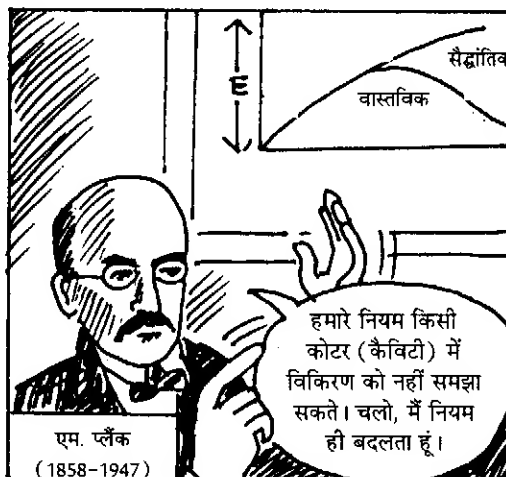
भाई, मुझे इसका पता नहीं।







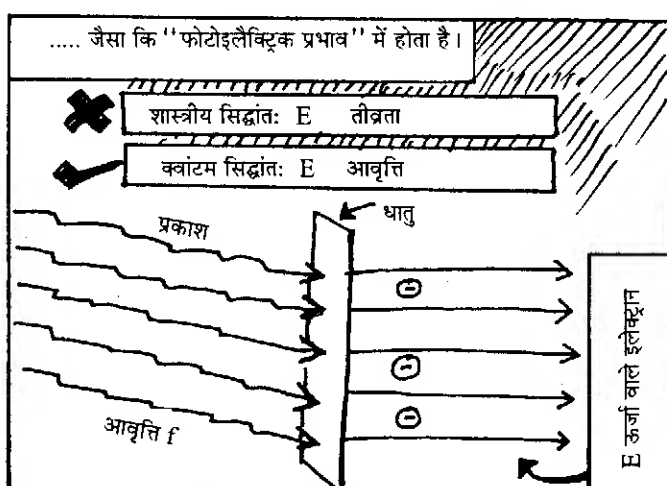
बोहर ने किस तरह नियम बदले यह जानने के लिए हमें कुछ वर्ष पहले जाना होगा। एक ईसान उस समय, इन नियमों के साथ खेल रहा था।



प्लैंक ने एक नया स्थिरांक जोड़ा।

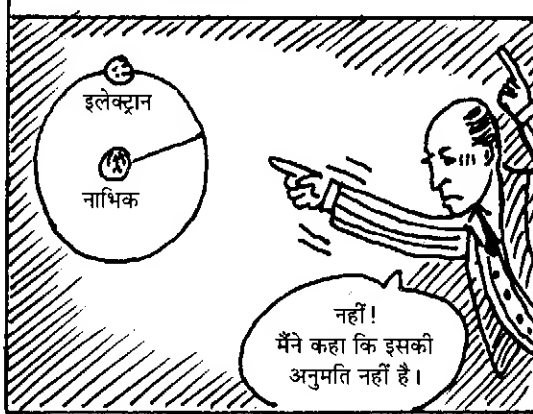
एक क्वांटा की ऊर्जा = $h \times \text{आवृत्ति}$

$h = 6.6 \times 10^{-27}$ अर्ग. सेकंड



नील्स बोहर
ने अपने मत
को क्रियान्वित
करने के
लिए अपने
कई
प्रिय सिद्धांतों
की तिलांजलि
दी।

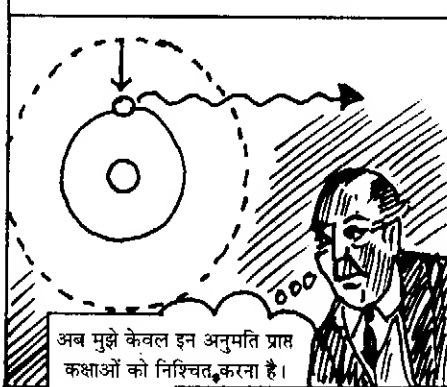
इलेक्ट्रान सभी दूरियों पर नहीं घूम सकते हैं।



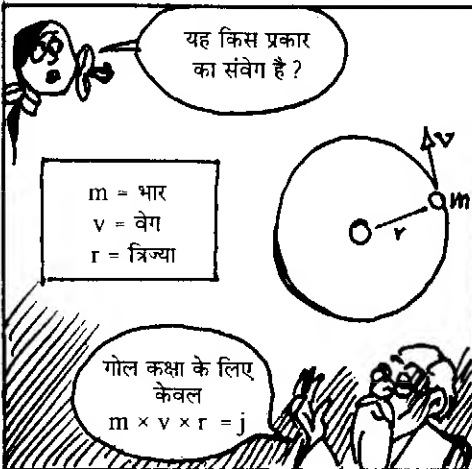
त्वरित होने के बाद भी, एक निश्चित कक्षा में होने के कारण उनसे विकिरण नहीं हो सकता।



इलेक्ट्रॉन तभी विकिरण करते हैं जब वे एक कक्षा से दूसरी कक्षा में कूदते हैं।



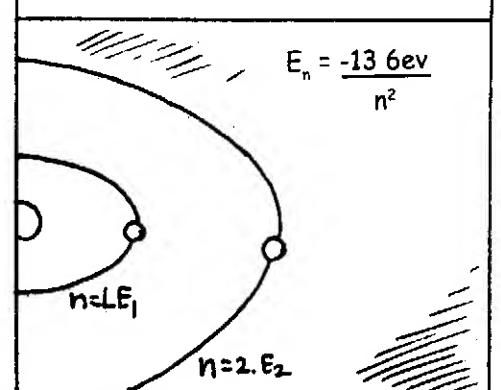
यह किस प्रकार का संवेग है?



बोहर अब अनुमति प्राप्त कक्षाओं पर लेबल चिपका सकता था...



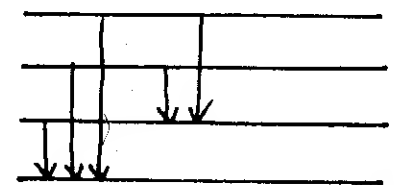
... और फिर कक्षाओं की ऊर्जा की गणना कर सकता था।



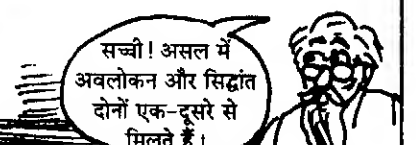
क्योंकि ऊर्जा और प्रकाश की आवृत्ति का संबंध इस प्रकार है:
 $e = h \times f$



.... एक कक्षा से दूसरी कक्षा में कूदते इलेक्ट्रान कुछ निश्चित आवृत्तियां प्रसारित करेंगे जिनकी मैं आसानी से गणना कर सकता हूँ!



सच्ची! असल में अवलोकन और सिद्धांत दोनों एक-दूसरे से मिलते हैं।



आगे जो जटिलताएं आईं उनसे समझ और बेहतर बनी। सबसे पहले सोमरफील्ड ने अंडाकार कक्षाओं का सुझाव दिया।



एम. सोमरफील्ड (1868-1951)

समान ऊर्जा की कक्षाएं - गोल और अंडाकार, दानों हो सकती हैं।

एकदम सही! यह मैंने पहले ही कहा था।


सूर्य

प्लैनेट

$n = 1$ के लिए एक गोल कक्षा, $n = 2$ के लिए एक गोल और तीन अंडाकार कक्षाएं....



और फिर आया पौली का बहिष्कार (एक्सक्लूजन) का सिद्धांत:




डब्लू. पौली (1900-1958)

तुम एक कक्षा में दो से अधिक इलेक्ट्रॉन नहीं रख सकते।

क्यों?

क्योंकि तीन से बड़ी भीड़ हो जाएगी! और ...



...मैं इस नियम से "पेरियॉडिक टेबल" को बेहतर तरीके से समझा सकता हूँ।

H																	He
Li	Be											B	C	N	O	F	Ne
Na	Mg											Al	Si	P	S	Cl	Ar
K	Ca	Sc	Ti	V	Cr	Mn	Fe	Co	Ni	Cu	Zn	Ga	Ge	As	Se	Br	Kr
Rb	Sr	Y	Zr	Nb	Mo	Tc	Ru	Rh	Pd	Ag	Cd	In	Sn	Sb	Te	I	Xe
Cs	Ba	La	Hf	Ta	W	Re	Os	Ir	Pt	Au	Hg	Tl	Pb	Bi	Po	At	Rn
Fr	Ra	Ac	Th	Pa	U	Np	Pu	Am	Cm	Bk	Cf	Es	Fm	Md	No	Lr	

पौली ने इसे सच में किया।

परंतु यह सब अस्थायी जुगाड़े हैं।

ये कक्षाएं असल में हैं क्या?

हां, पर फिर ये काम क्यों करती हैं?

इनका सही उत्तर मिलने में कुछ और वक्त लगा।



क्या तरंगें और कणों में इतना फर्क है?

एल. डीब्राग्ली

विद्युत-चुम्बकीय तरंगों के कणों जैसे गुणधर्म होते हैं।



तो फिर कणों के गुणधर्म तरंगों के समान क्यों नहीं हो सकते?

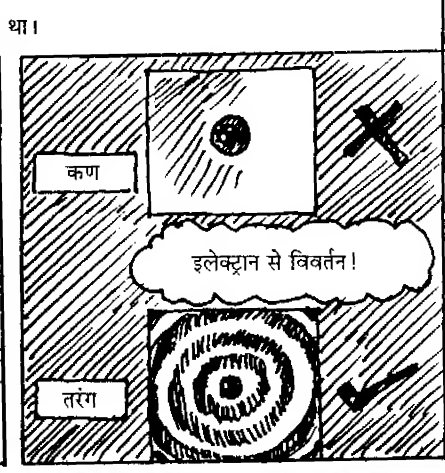
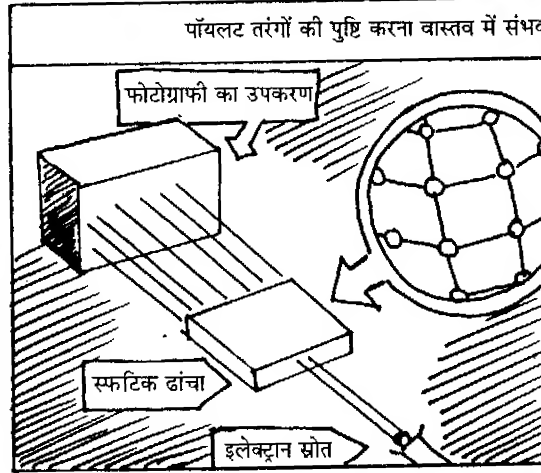
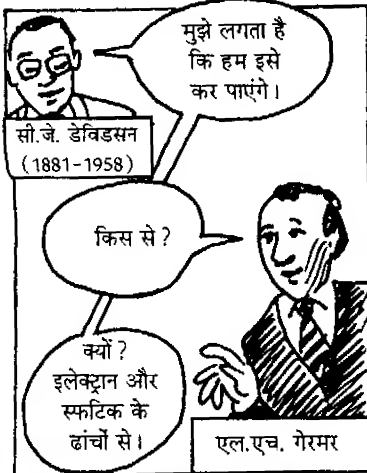
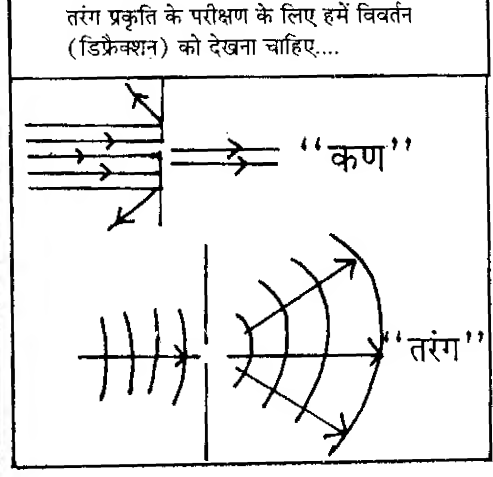
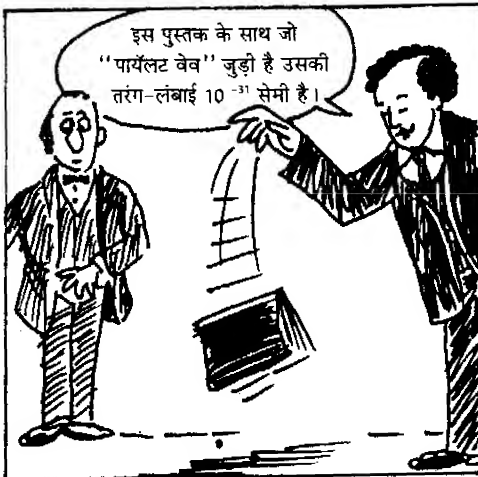
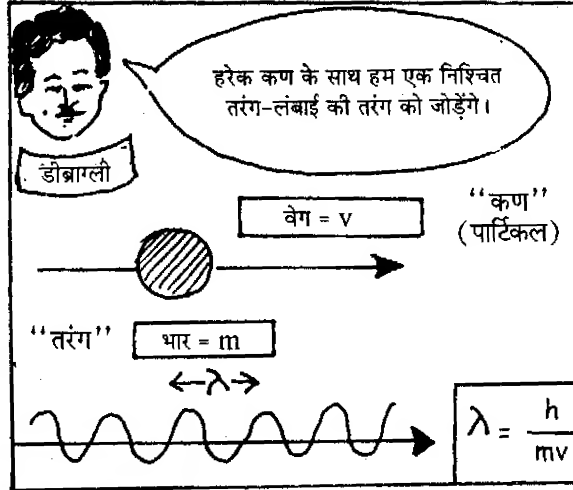


एक "पार्वेलट वेव" को अगर इलेक्ट्रॉन के साथ जोड़ा जाए तो बोहर के मॉडल को "समझाया" जा सकता है।

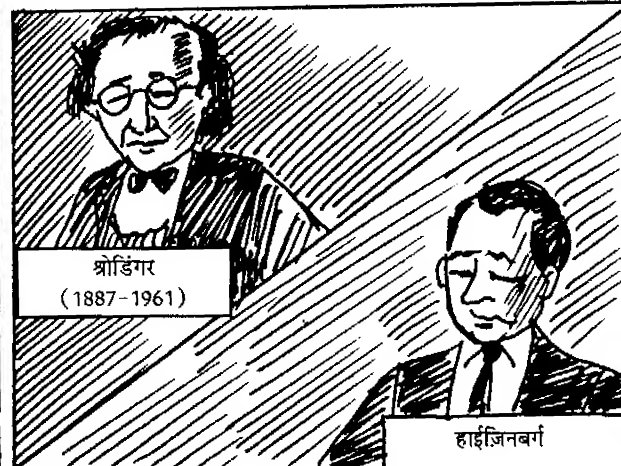


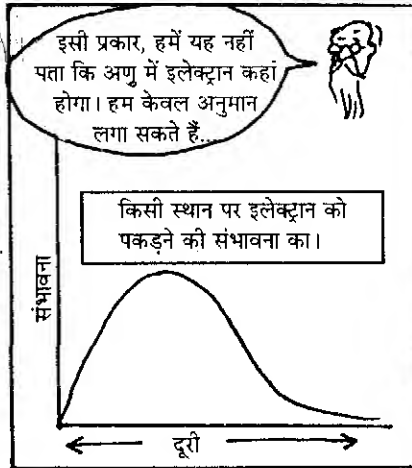
पार्वेलट वेव?

डीब्राग्ली ने अपनी कलम के एक वार से कणों और तरंगों की दूरी को मिटा दिया।

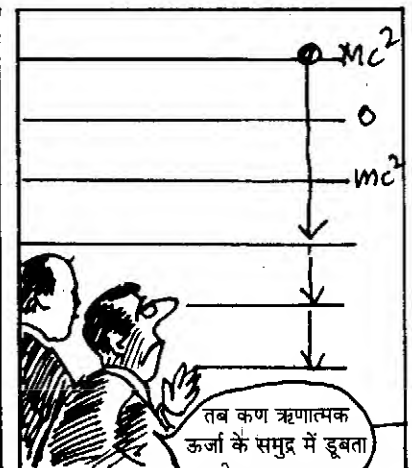
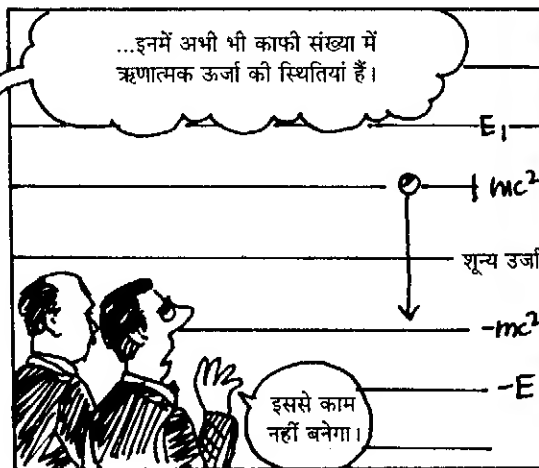
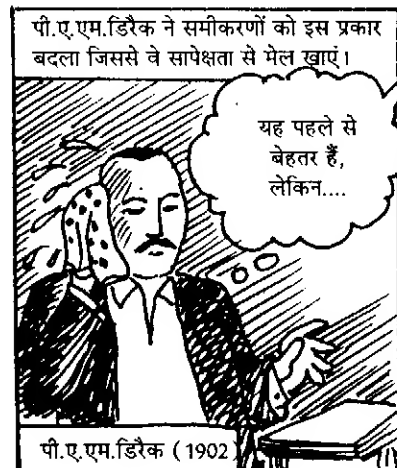
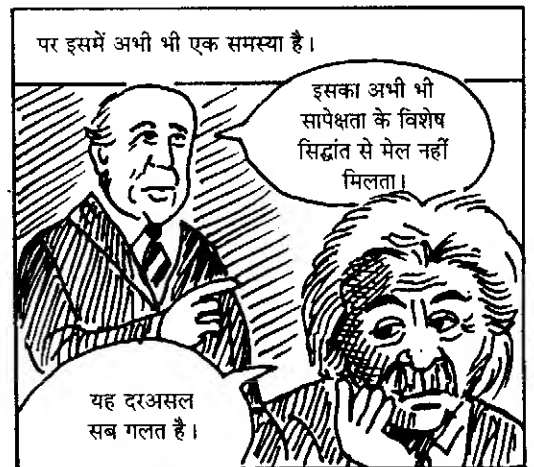


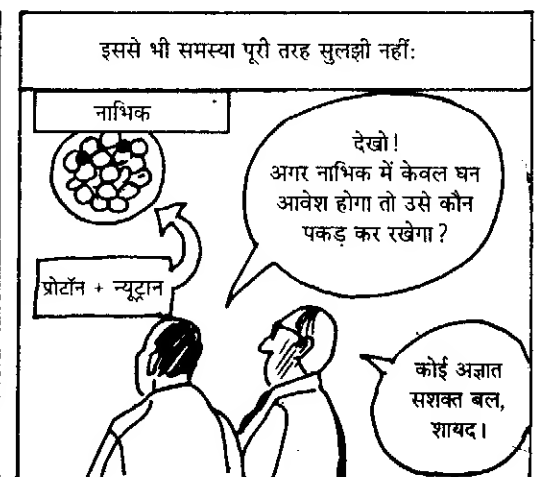
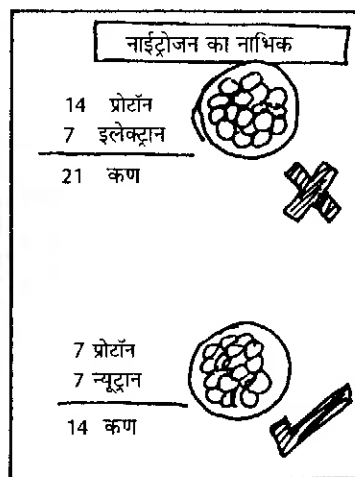
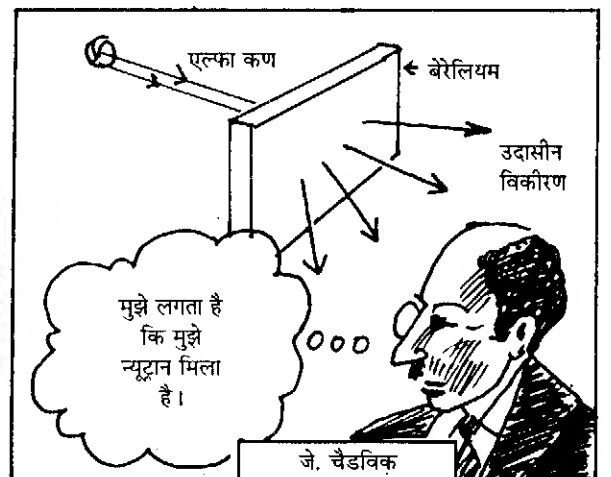
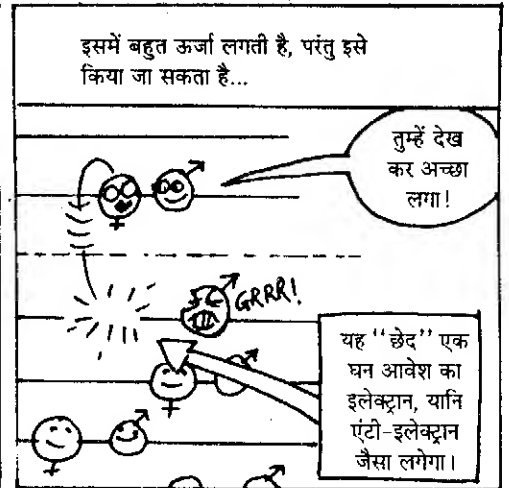
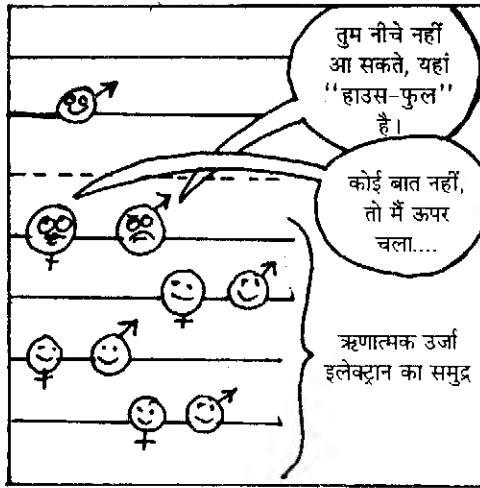
पॉयलट वेव के एक सतही विचार से तरंग-यांत्रिकी की संपूर्ण संकल्पना एक बहुत ही जटिल कार्य था। इसमें मुख्य योगदान था:

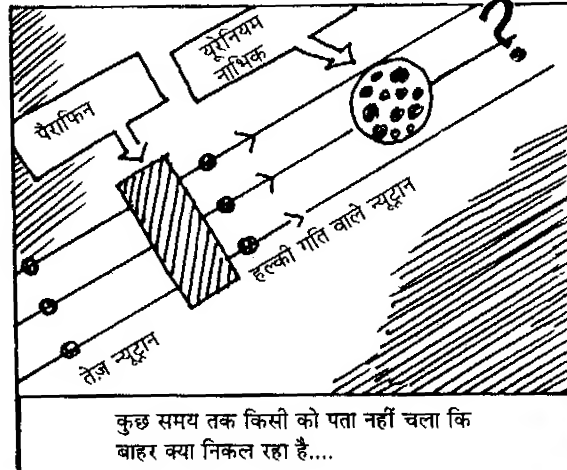
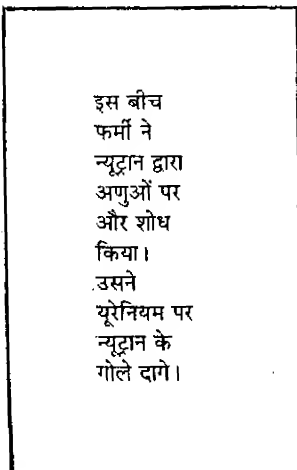
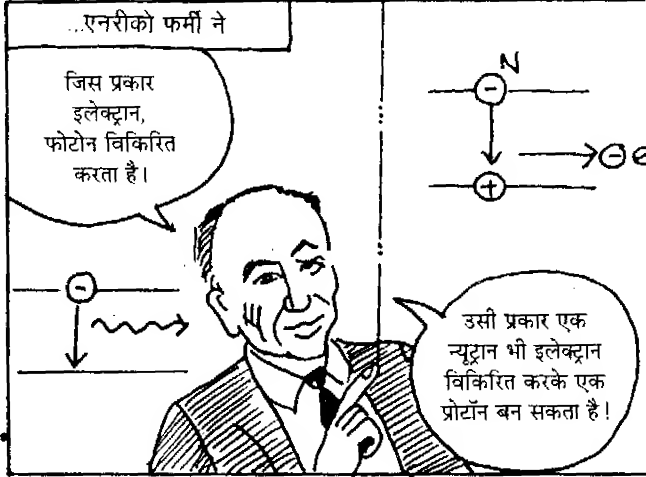
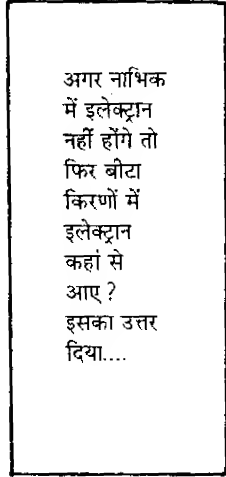
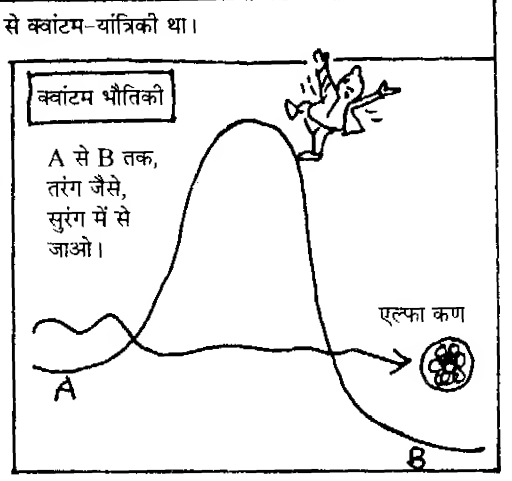
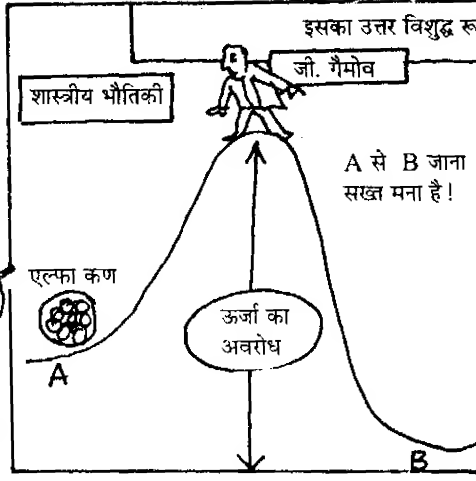


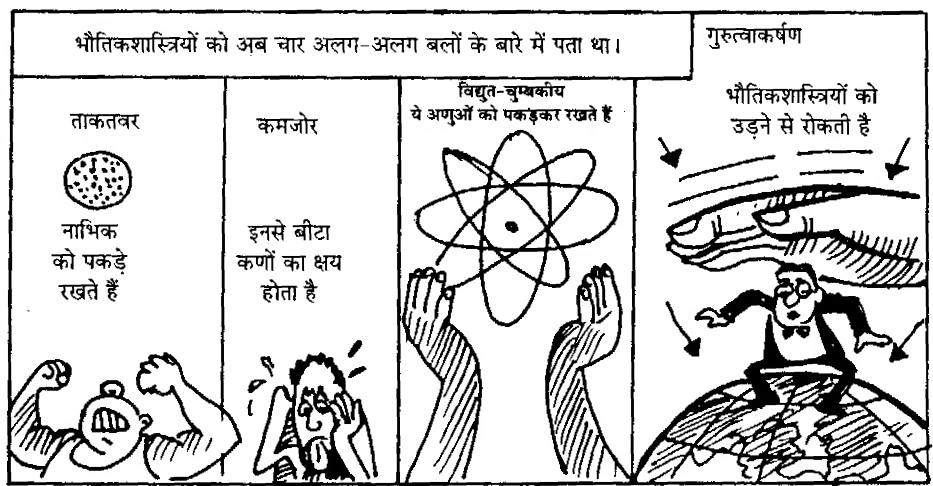
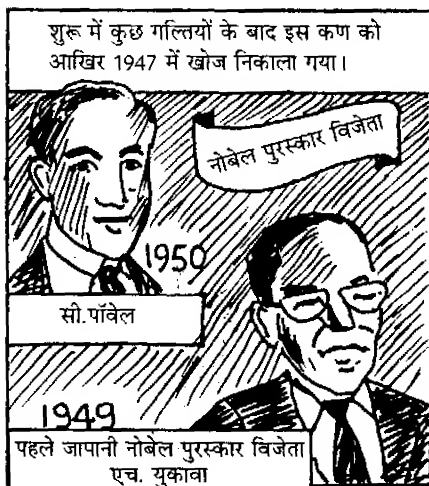
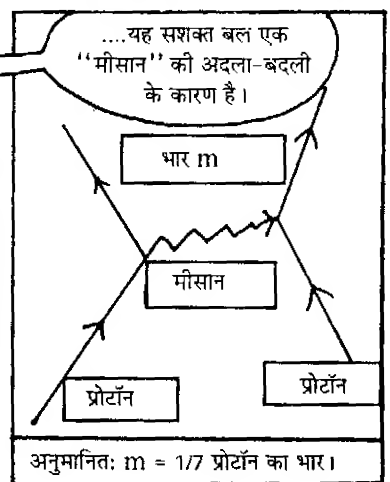
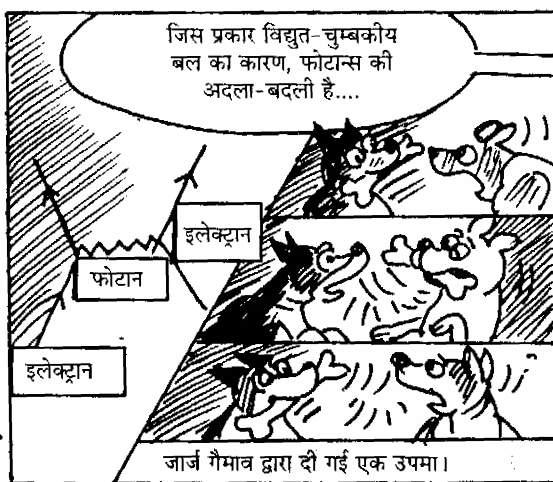
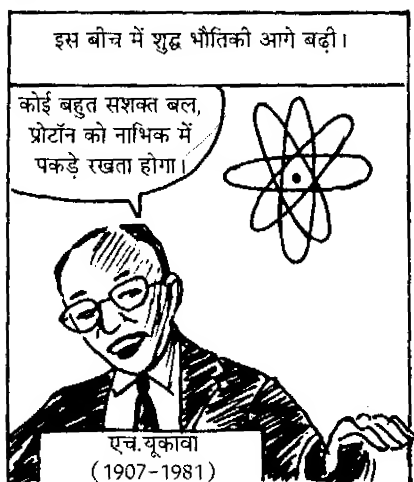
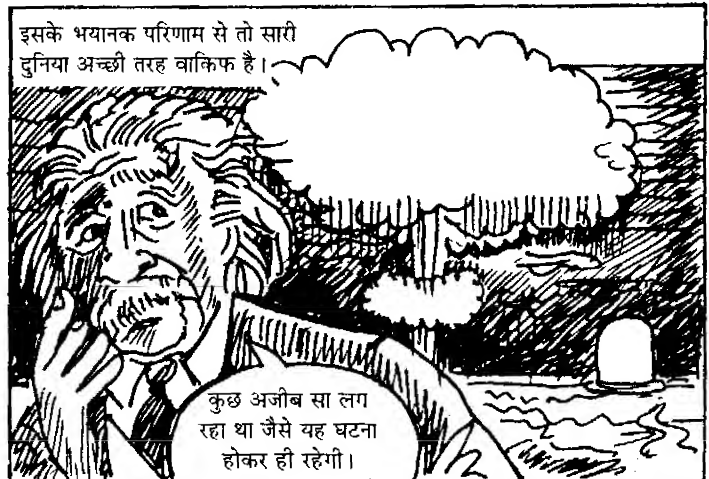
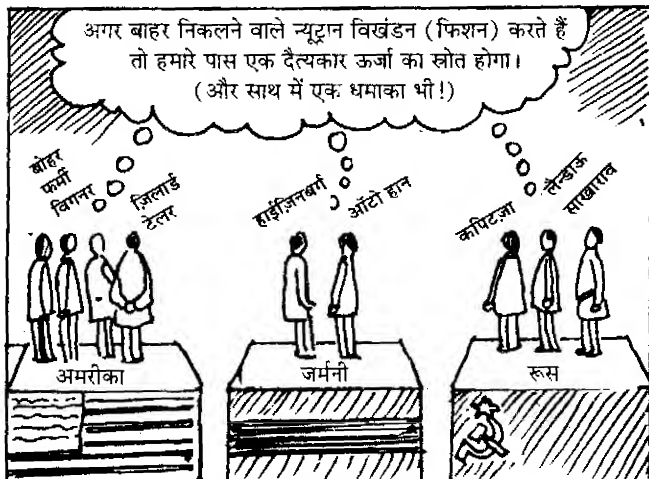
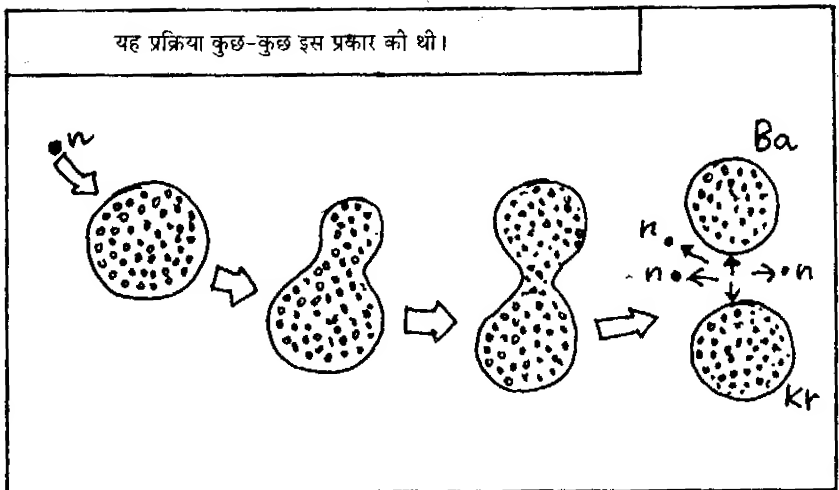


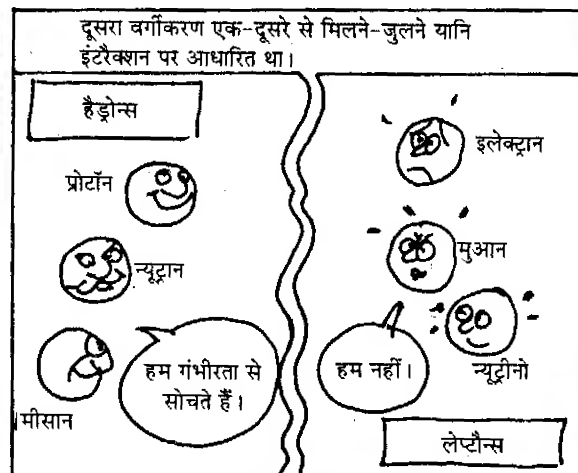
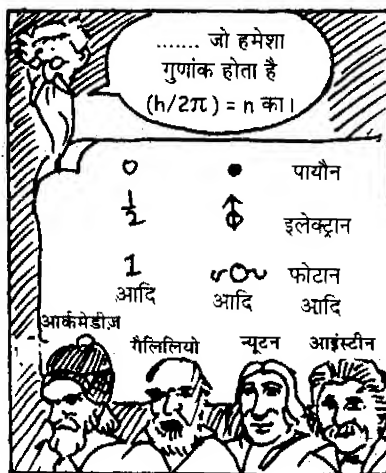
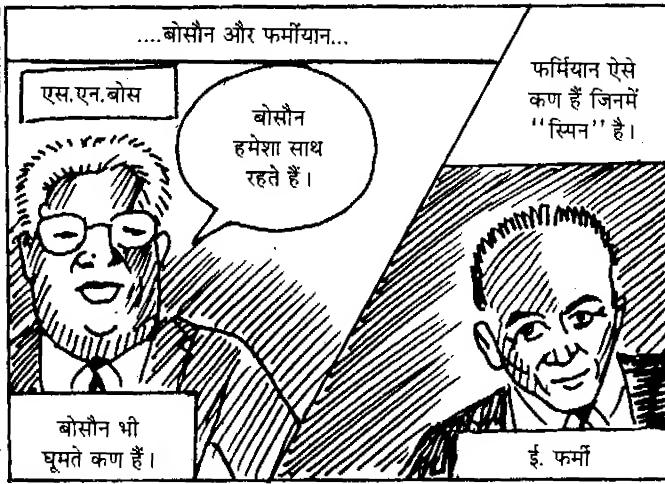
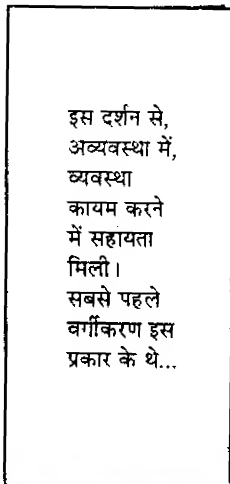
क्वांटम थ्योरी के कठिन सिद्धांत, धीरे-धीरे करके कुछ कार्यकाजी नियमों में बदले। इसके मूल में थी अनिश्चितता की संकल्पना।



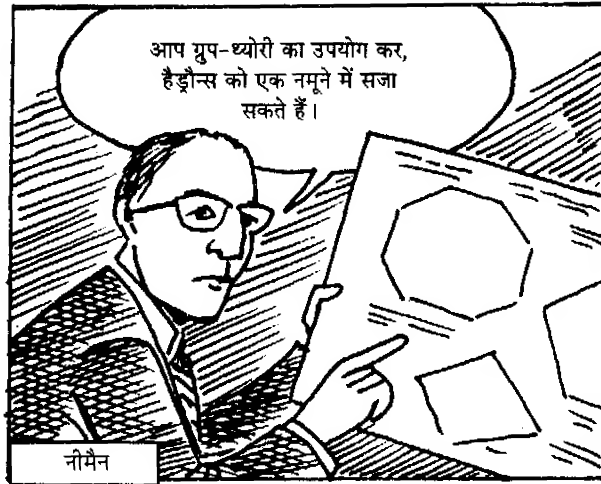




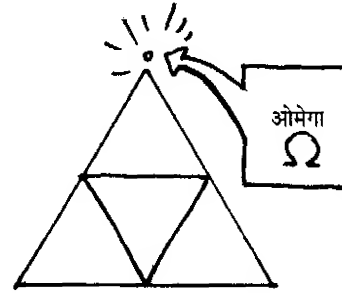




हैड्रोन को क्रम में लगाने का पहला कदम दो लोगों ने उठाया - एम. जेलमैन और वाय. नीमैन ने।

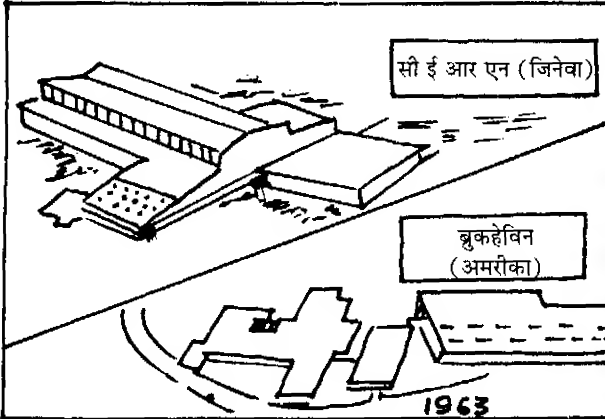


इन नमूनों के लिए बेहद जरूरी था कि एक नए कण का जन्म हो।

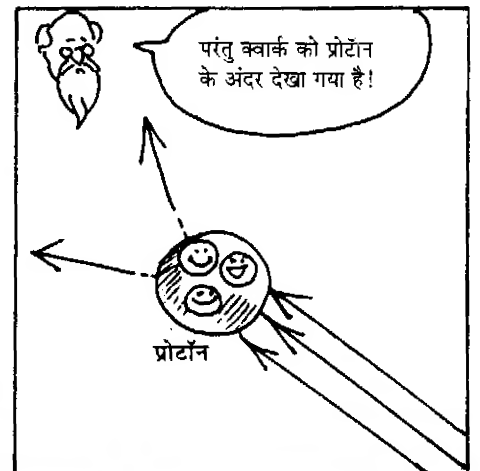
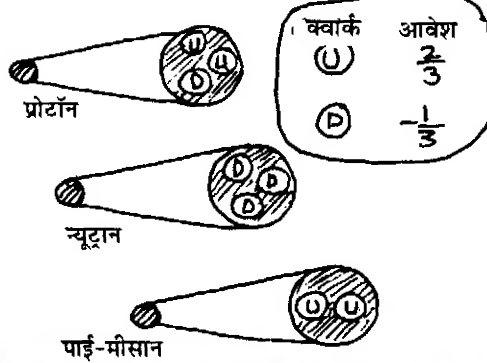


भार लगभग 1.6 प्रोटॉन का भार।

....इस कण - ओमेगा को जल्द ही खोज निकाला गया।



जेलमैन और जी. ज़विग ने सुझाया कि हैड्रॉन्स, क्वार्क के बने हुए हैं - "अप" क्वार्क और "डाउन" क्वार्क के।

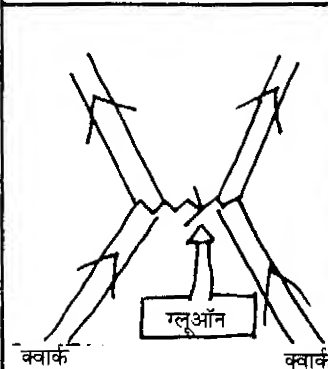


शुरू में इस समस्या के हल के लिए केवल क्वार्क्स और लेप्टॉन्स का अध्ययन किया गया। पर जल्द ही पाया गया कि इनके अलावा भी अन्य बहुत से ऐसे कण हैं।

क्वार्क्स	लेप्टॉन्स
1. अप	इलेक्ट्रॉन 1
2. डाउन	मुऑन 2
3. अजीब	टॉऊ-ऑन 3
4. सुंदर	



क्वार्क्स के बीच सशक्त बल ग्लूऑन की अदला-बदली के कारण था।



इन कमजोर गुरुत्व के बलों का क्या होगा?



बहुत सारी मेहनत रंग लाई और एक नई खोज हुई।



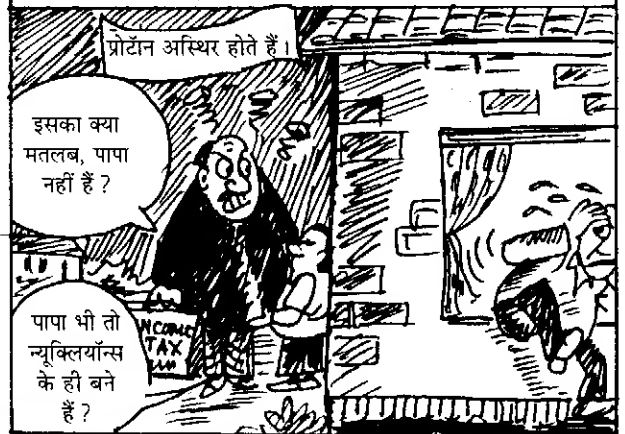
कमजोर-विद्युत बलों के मॉडल ने नए "लेन-देन" के कणों की भविष्यवाणी की, और उन्हें जल्द ही खोज निकाला गया।



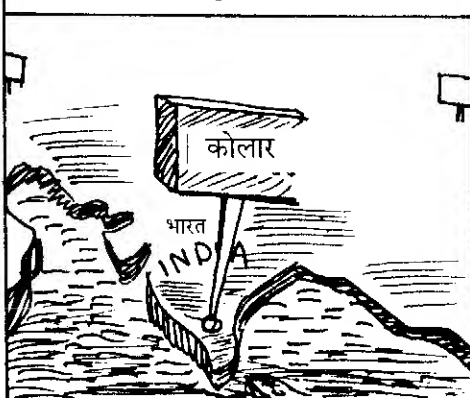
भौतिकी की लंबी कहानी में इसे हम, अंतिम प्रगति की छलांग मानेंगे। हमारी समझ के विस्तार के लिए कई अन्य प्रयास भी हुए।



दमदार भौतिकशास्त्रियों ने एक और भविष्यवाणी की।



दुनिया भर में हो रहे प्रयोगों को अभी भी इस भविष्यवाणी की पुष्टि करनी है।



इसके अलावा और कई सिरदर्द भी थे।



गुरुत्व को काबू में करने की कहानी में कई 1980-83 उतार-चढ़ाव आए हैं।



आजकल जो सबसे अधिक फैशन में उस शोध का नाम है "सुपरस्ट्रिंग्स"।

